



# DAVID DUNIAT OBSERVATORY LIBRARY



AND INACT HAND.



# AVIS TRÈS IMPORTANT.

Depuis 1900, toutes les heures sont exprimées en temps moyen civil compté de 0<sup>h</sup> à 24<sup>h</sup> et commençant à minuit.

La Table suivante donne la concordance entre le temps moyen civil compté de la façon ordinaire de minuit à midi et de midi à minuit, et le temps moyen civil compté de 0<sup>h</sup> à 24<sup>h</sup>.

h		ph to the second	
0,,,,,,,	minuit	12 midi	
1	ı <sup>b</sup> du matin	13 1h du soir	3
2	2 »	14 2 5 m.	
3	3 »	15 3 »	ł
4	4 »	16 4 »	
5	5 »	17 5 ×	
6	6 »	18 6 v	
7	7 "	19 7. »	Ą
8	8 »	20 8	
9	9 "	21	
10	10 »	. 22 10	
t1	11 "	23	

Nota. — Le Ministère des Postes et Télégraphes ainsi que plusieurs boraires de chemins de fer, particulièrement à l'Étranger, ont adopté ce mode de division du temps pour éviter les désignations de matin et de soir, conduisant à des erreurs.



.



# ANNUAIRE

# POUR L'AN 1910,

PUBLIÉ

PAR LE BUREAU DES LONGITUDES.

Avec des Notices scientifiques.



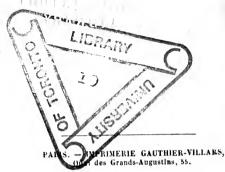
# PARIS,

GAUTHIER-VILLARS,

IMPRIMEUR-LIBRAIRE DU BUREAU DES LONGITUDES, Quai des Grands-Augustins, 55.

739

Sharkou arran



Phiran

1910

#### AVERTISSEMENT.

Le Bureau des Longitudes, institué par la Convention nationale (loi du 7 messidor an III; 25 juin 1795), se compose de treize membres titulaires, savoir : trois membres de l'Académie des Sciences, cinq astronomes, trois membres appartenant au département de la Marine, un membre appartenant au département de la Guerre, un géographe; d'un artiste ayant rang de titulaire; de trois membres en service extraordinaire; d'un membre adjoint et de deux artistes adjoints. En outre, vingt correspondants sont institués près du Bureau des Longitudes, dont douze peuvent être choisis parmi les savants étrangers (Décrets des 15 mars 1874, 30 avril 1889 et 14 mars 1890.)

Son bureau, nommé chaque année par décret du Président de la République, se compose d'un président, d'un vice-président et d'un secrétaire choisis

parmi ses membres titulaires.

Le Bureau des Longitudes rédige et publie, annuellement et trois années à l'avance, la Connaissance des Temps, à l'usage des astronomes et des navigateurs, et, depuis 1889, un Extrait de la Connaissance des Temps à l'usage des écoles d'hydrographie et des marins du commerce. Il rédige, en outre, des Annales ainsi qu'un Annuaire qui, aux termes de l'article IX de son règlement, doit être « propro à régler ceux de toute la République ».

Il est institué en vue du perfectionnement des diverses branches de la science astronomique et de leurs applications à la géographie, à la navigation et à la physique du globe, ce qui comprend ; 1º les améliorations à introduire dans la construction des instruments astronomiques et dans les méthodes d'observation, soit à terre, soit à la mer; 2º la rédaction des instructions concernant les études sur l'astronomie physique, sur les marées et sur le magnétisme terrestre: 3º l'indication et la préparation des missions jugées par le Bureau utiles au progrès des connaissances actuelles sur la figure de la Terre, la physique du globe ou l'astronomie; 4º l'avancement des théories de la mécanique céleste et de leurs applications; le perfectionnement des Tables du Soleil, de la Lune et des planètes; 5° la rédaction et la publication, dans ses Annales, des observations astronomiques importantes, communiquées au Bureau par les voyageurs, astronomes, géographes et marins,

Sur la demande du Gouvernement, le Bureau des Longitudes donne son avis : 1° sur les questions concernant l'organisation et le service des observatoires existants, ainsi que sur la fondation de nouveaux observatoires; 2° sur les missions scientifiques confiées aux navigateurs chargés d'expéditions lointaines.

L'Annuaire, dont la publication rentre dans les attributions du Bureau des Longitudes, parut, pour la première fois, en 1796; il se rapportait à l'an V (1796-1797). Le présent Volume est donc le 115° de la collection.

Depuis 1900, toutes les dates et heures sont exprimées en temps civil moyen compté de 0<sup>h</sup> à 24<sup>h</sup> à partir de minuit; la concordance avec l'ancienne division est indiquée sur une Table imprimée sur papier bleu en tête de l'Annuaire.

Conformément aux dispositions inaugurées dans

l'Annaire de 1904, le présent Annuaire contient des Tableaux détaillés relatifs à la Physique et à la Chimie, et ne contient pas en revanche de données géographiques et statistiques. Ce sera le contraire pour l'Annuaire de 1911, qui ne donnera pas les Tableaux physiques et chimiques et où seront développés ceux qui se rapportent à la Métrologie, aux Monnaies, à la Géographie et à la Statistique. La même alternance sera observée désormais.

Partie astronomique. — En vertu du même principe, on a inséré dans le présent Annuaire le Tableau complet des éléments des petites planètes. Mais on a supprimé le calcul des altitudes par le baromètre, les parallaxes stellaires, les étoiles doubles, les mouvements propres, la spectroscopie stellaire.

Le Tableau des étoiles variables a été dressé par

M. Schulhof.

Partie physique. - Elle contient : 1° les éléments magnétiques en divers points du globe; 2º des Tableaux permettant la correction et la comparaison des baromètres et des thermomètres; 3° la dilatation des divers liquides; 4º les tensions de vapeur de certains liquides et, en particulier, du mercure; 5º le Tableau des densités de nombreux solides, liquides et mélanges de liquides; 6º des données relatives à la compressibilité des liquides, à l'élasticité des solides, au frottement des solides, à la viscosité des liquides et des gaz; 7º un Tableau de longueurs d'ondes, pour lequel nous devons remercier M. de Gramont: 8º la solubilité de divers corps dans l'eau à 0º ou à 100° et dans l'alcool; 9° le pouvoir diélectrique de plusieurs isolants; 10° on a complété les Tableaux des indices de réfraction des liquides, des chaleurs

spécifiques, des points critiques, des points d'ébullition, des résistances électriques; 11° on a donné un Tableau des pouvoirs rotatoires, auxquels les chimistes attachent depuis quelques années tant d'importance.

Partie chimique. — Cette partie renferme le Tableau des corps simples, les données thermochimiques, ainsi que divers Tableaux se rapportant aux principaux alliages, à la composition des différents combustibles, aux pétroles. à l'analyse des vins, bières, etc.

#### NOTICES.

Notice sur la réunion du Comité international permanent pour l'exécution photographique de la Carte du Ciel en 1909, par M. B. Baillaud.

Les marées de l'écorce et l'elasticité du Globe terrestre, par M. Ch. Lallemand.

Tables des Notices de l'Annuaire du Bureau des Longitudes de l'origine à 1910, par M. G. Bigourdan.

La Commission de l'Annuaire :

Poincaré, Président. Bouquet de la Grye, Lippmann, Radau.

## TABLE DES PRINCIPAUX CHAPITRES.

**	Pages
Calendriers	3
Phénomènes célestes	75
Soleil	95
Lune	127
Terre	141
Planètes	178
Planètes télescopiques	183
Satellites	213
Comètes	220
Étoiles	233
Éjoiles variables	613
Données physiques et chimiques.	
Cartes magnétiques de la France	252
Chaleur et dilatation	279
Densités	314
Tensions de vapeurs	376
Chalcurs spécifiques	385
Chaleur latente de fusion et de vaporisation	390
Points critiques des fluides	395
Solubilité	412
Élasticité des solides	436
Compressibilité des liquides	438
Capillarité. Viscosité des fluides	440
Acoustique	449
Optique	451
Électricité, unités C. G. S. et équivalents	
électrochimiques	502
Corps simples et poids atomiques	540
Thermochimie	545
Tableaux divers	593

# SIGNES ET ABRÉVIATIONS.

#### PHASES DE LA LUNE.

	N. L.	Nouvelle Lune.	1	0	Ρ.	L.	Pleine Lune.
D	P. Q.	Nouvelle Lune. Premier Quartier.	I	$\mathbb{C}$	Ð.	Q.	Dernier Quartier.

## ABRÉVIATIONS.

h	heure.		0	degré.	
m.	minute	de temps.	<i>'</i>	minute	d'ana
s	seconde	ae temps.	//	seconde	u arc.

#### SIGNES DU ZODIAQUE.

			0	1			
		le Bélier				la Balance	
Į	ď	le Taureau	30	7	m	le Scorpion	210
2	П	les Gémeaux	60	8	++	le Sagittaire.	240
3	69	le Cancer	90	9	76	le Capricorne	270
4	δ	le Lion	120	10	***	le Verseau	300
5	m	la Vierge	150	11	)(	les Poissons.	33o

⊙ le Soleil. | ( la Lune.

#### PLANÈTES.

ğ	Mercure.	1 0	Mars.	H	Uranus.
	Vénus.	Z.	Jupiter.	8	Neptune.
ð	la Terre.	Ь	Saturne.		-

#### ASPECTS.

- - Quadrature de deux astres dont les longitudes différent de 90°.
  - 8 Opposition de deux astres dont les longitudes différent de 180°.
  - Q Nœud ascendant.
    - Nœud descendant.

## ARTICLES PRINCIPAUX DU CALENDRIER POUR L'AN 1910

Année 1910 du calendrier grégorien, établi en octobre 1582, depuis 327 ans ; elle commence le samedi 1er janvier.

> 1910 du calendrier julien, commence 13 jours plus tard, le vendredi 14 janvier.

> 118 du calendrier républicain français, commence le jeudi 23 septembre 1909, et l'an 119 commence le véndredi 23 septembre 1910.

> 5670 de l'ère des Juifs, commence le jeudi 16 septembre 1909, et l'année 5671 commence le mardi 4 octobre 1910.

> de l'hégire, calendrier turc, commence le samedi 23 janvier 1909, et l'anné 1328 commence le jeudi 13 janvier 1910, suivant l'usage de Constantinople.

1626 du calendrier cophte, commence le samedi 11 septembre 1909, et l'année 1627 commence le dimanche 11 septembre

1910. 46 du 76° cycle du calendrier chinois, commence le vendredi 22 janvier 1909, et l'année 47 commence le jeudi 10 février

1910. 6623 de la période julienne.

### Éléments du Comput.

Nombre d'or.... 11 Lettre dominicale.. B
Cycle solaire... 15
Epacte.... XIX

### Fêtes mobiles et jours fériés.

1er janvier.
Pàques, 27 mars.
Lundi de Pàques, 28 mars.
Ascension, 5 mai.
Pentecôte, 15 mai.

Lundi de la Pent., 16 mai. Fête Nationale, 14 juillet. Assomption, 15 août. Toussaint, 1° novembre. Noël. 25 décembre.

## ÉPOQUES, DANS L'ANNÉE GRÉGORIENNE 1910, des fêtes du calendrier

RUSSE (julien)	ISRAÉLITE	MUSULMAN	DATES GRÉGORIENNES
Noël J. de l'an Epiph.		Jour de l'an	Ven. 7 janv. Jeu. 13 janv. Ven. 14 janv.
Septuag. Cendres	Petit Pourim Jeûne d'Esther	Naiss.duProph.	Mer. 19 janv. Mer. 23 fevr. Dim. 27 fevr. Mer. 16 mars Jeu. 24 mars Ven. 25 mars
Annone.  Pâques S'-Georg. Ascens.	Påques		Jeu. 7 avril Dim. 24 avril Dim. 1 mai Ven. 6 mai Jeu. 9 juin
Trinité Toussaint N.s <sup>1</sup> JB.	Pentecôte J <sup>ne</sup> de Tamouz		Lun. 13 juin Dim. 19 juin Dim. 26 juin Jeu. 7 juill. Dim. 24 juill.
Transfig.	Jeûne d'Ab	Asc. du Proph.	Jeu. 4 août Dim. 14 août Ven. 19 août Mar. 6 sept.
Nat.ND.	Nouvel au J <sup>ne</sup> deGucdaliah	30 ramadan Grand Beïram	Mer. 21 sept. Mar. 4 oct. Mer. 5 oct. Jev. 6 oct.
Présent. S'°-Cath.	Expiation Tabernacles Allégresse		Jen. 13 oct. Mar. 18 oct. Mer. 26 oct. Dim. 4 déc. Mer. 7 déc.
Avent	Dédicace	Petit Beïram	Mer. 7 déc. Dim. 11 déc. Jar. 13 déc. Lun. 26 déc.

## ANNUAIRE POUR L'ANNÉE GRÉGORIENNE 1910.

Dans les Tableaux qui suivent, les dates sont exprimées en temps moyen civil de Paris, dont le jour commence à minuit moyen et se compte sans interruption de oh à 24h (1).

Le temps moyen civil à midivraiest l'heure qu'une pendule bien réglée sur le temps moyen doit marquer lorsque le centre du Soleil vrai est au méridien de Paris, lorsqu'il est midi au cadran solaire.

A midivrai, l'heure vraie est toujours 12 heures; mais l'heure moyenne ou le temps moyen à midivrai peut être au-dessus ou au-dessous de 12 heures d'environ un quart d'heure. L'heure moyenne à midivrai tient, à 1 minute ou 2 près, le milieu entre les heures moyennes du lever et du coucher du Soleil.

La Lune a un grand mouvement propre, d'occident en orient, qui retarde sans cesse son retour au méridien. Le temps qui s'écoule entre deux passages consécutifs de la Lune au méridien est en moyenne de 24 h 50 m 30°. Le passage retarde donc d'un jour au suivant d'environ 50 m. C'est par suite de ce retard que l'on ne trouve pas de passage de la Lune au méridien, de lever ou de coucher, pour certains jours. Ainsi le 25 janvier il n'y a pas de passage de la Lune au méridien, ce qu'indique le trait horizontal. On voit de même que le 3 janvier il n'y a pas de lever de la Lune et que le 18 il n'y a pas de coucher.

Les données fournies dans ces tableaux se rapportent au centre des astres et les levers et couchers à l'horizon vrai de Paris; pour les planètes, l'unité de distance est la distance moyenne de la Terre au Soleil.

terre au Soien.

<sup>(1)</sup> Il importe de remarquer ce changement : depuis 1900, le jour civii n'est plus, comme précèdemment, parlage en deux parties de douze heures chacune.

s.		50	LEIL	- Jan	vier 1	910.
Jour du mois	JANVIER 1910	LAVER	темр <b>s</b> moyen civil à midi vrai	GOU- CHER	Asc. droite a midi moyen	bėclin. australe à midi moyen
1 23 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 16 17 18 19 20 11 21 22 23 24 25 26 27 28 29 29 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20	S. Circoncision. D. S. Macaire. L. Ste Geneviève. M. S. Rigobert. M. S. Siméon Stylife. J. Epiphanie. V. Noces. S. S. Lucien, m. D. S. Julien, m. L. S. Guillaume. M. S. Théodose le C. M. S. Arcade J. Bapt. de JC. V. S. Hilaire. S. S. Maur. D. S. Marcel. pape. L. S. Antoine M. Ch. de S. Pierre. M. S. Pontien. J. S. Sébastien. V. Ste Agnès S. S. Vincent. D. Septuagesime. L. S. Babylas, év. M. Conv. de S. Paul. M. S. Polycarpe, év. J. S. Jean Chrysost V. S. Charlemagne. S. S. Franç de Sales D. Sexagesime. L. Ste Marcelle.	$\begin{array}{c} 7.566 \\ 7.567 \\ 7.567 \\ 7.555 \\ 7.555 \\ 7.555 \\ 7.555 \\ 7.553 \\ 7.553 \\ 7.553 \\ 7.547 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\ 7.447 \\$	12. 3.54 12. 4.22 12. 4.50 12. 5.17 12. 5.44 12. 6.16 12. 7. 2 12. 7. 27 12. 7. 27 12. 7. 27 12. 8.38 12. 9. 1 12. 9. 3 12. 10. 5 12. 10. 5 12. 11. 26 12. 11. 26 12. 11. 36 12. 11. 36 12. 12. 23 12. 12. 8 12. 12. 3 12. 12. 3 12. 13. 13 12. 13. 13	16.12 16.13 16.14 16.15 16.16 16.18 16.19 16.20 16.21 16.23 16.23 16.24 16.33 16.33 16.34 16.35 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.36 16.46 16.46 16.46 16.46 16.46 16.46 16.46 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16.56 16	18.58 19.2 19.10 19.11 19.15 19.20 19.28 19.33 19.37 19.41 19.46 19.50 19.54 19.50 20.20 20.24 20.28 20.36 20.40 20.45	-22.59 -22.53 -22.47 -22.41 -22.34 -22.27 -22.20 -22.12 -22.3 -21.54 -21.35 -21.25 -21.43 -20.52 -20.40 -20.28 -20.15 -20.2 -19.45 -19.21 -19.35 -19.21 -19.5 -18.55 -18.57 -18.55 -17.49
	Le jour est de 8h 15	m le	et de 9	18m le	31.	

Heroit pendant ce mois de 1h 3m.

Les données se rapportent au centre du Solell. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Janvier 1910.

nois	Temps moyen civil					A minuit moyen				
Jour du mois	LEVER	PASSAGE au méridien	COUCHER	JOUR	ASCENSION droite	DÉCLINAISON	PARALLAXE			
1 2 3 3 4 4 5 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 200 21 14 22 23 24 25 26 27 28 3 3 3	7.22 8.18 9.38 10.69 10.49 11.8 11.27 11.49 12.15 12.47 13.28 14.21 15.24 16.33 17.48	\$.38 9.26 10.18 11.14 12.11 13.8 14.57 16.37 17.25 19.59 20.55 21.54 22.53 23.50 0.44 1.34 2.21 3.45	11.23 11.40 11.55 12.11 12.27 12.46 13.88 13.37 14.15 15.4 16.6 17.19 21.19 22.39 23.58 1.18 2.39 3.59 5.17 6.25 7.22 8.6 8.40 9.66 9.44 10.0 10.15	21 22 23 24 25 26 27 28 29 30 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 16 17 18 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19	11. 0 11.44 12.28 13.10 13.53 14.38 15.24 16.14 17. 7 18. 3 19. 1 20. 0 20. 59 21.55 22.50 23.42 2.16 3.10 4. 6 5. 4 6. 5. 4 6. 5. 4 9. 0 9. 53 10.42 11.28 12.12 12.55	+12. 5 + 7. 78 + 7. 78 + 1. 58 - 3. 12 - 8. 15 - 13. 2 - 17. 23 - 21. 4 - 23. 52 - 25. 49 - 24. 38 - 18. 0 - 13. 1 - 7. 18 - 1. 12 + 4. 57 + 10. 51 + 16. 11 + 20. 36 + 23. 53 + 24. 29 + 21. 58 - 18. 0 - 1. 12 + 4. 57 + 10. 51 + 16. 11 + 20. 36 + 25. 48 + 26. 36 + 36. 36 + 3	55. 8 54.40 54.22 54.16 54.28 54.50 55.54 56.31 57.44 58.39 59.13 59.13 59.13 59.13 59.13 59.13 59.13 59.13 59.13 59.13 59.13 59.13 59.13 59.13 54.28 54.28			

**D. Q.** le 3 à 13<sup>h</sup> 36<sup>m</sup> **N. L.** le 11 à 12<sup>h</sup> 0<sup>m</sup> P. Q. le 18 à 10<sup>h</sup> 29<sup>m</sup>
P. L. le 25 à 12<sup>h</sup> 0<sup>m</sup>

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

8		so	DLEIL	- Févi	rier 1	910.
Jour du mols	FÉVRIER 1910	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vrai	COE-	ASC. droite à midi moyen	à midi.
1 2 3 4 5 6 7 8 9 0 1 1 2 3 1 4 5 6 7 8 9 0 1 1 2 3 1 4 5 6 7 8 9 0 1 1 2 3 2 4 2 5 6 2 7 2 8		$\begin{array}{c} 7\cdot 29 \\ 7\cdot 28 \\ 7\cdot 26 \\ 7\cdot 25 \\ 7\cdot 25 \\ 7\cdot 25 \\ 7\cdot 27 \\ 7\cdot 27 \\ 7\cdot 29 \\ 7\cdot 29 \\ 7\cdot 18 \\ 7\cdot 17 \\$	12.13.41 12.13.56 12.14.8 12.14.8 12.14.17 12.14.20 12.14.24 12.14.25 12.14.25 12.14.25 12.14.21 12.14.25 12.14.21 12.14.10 12.14.10 12.14.10 12.14.10 12.14.10 12.14.10 12.14.10 12.14.10 12.14.35 12.13.59 12.13.52 12.13.52 12.13.52 12.13.52 12.13.52	16.58 16.59 17.13 17.5 17.6 17.8 17.14 17.14 17.15 17.16 17.12 17.21 17.23 17.24 17.25 17.21 17.23 17.31 17.31 17.31 17.31 17.37	21. 1 21. 5 21. 9 21. 33 21. 37 21. 25 21. 33 21. 37 21. 45 21. 45 21. 57 22. 4 22. 2 22. 16 22. 24 22. 27 22. 31 22. 35 22. 39	-17.16 -16.59 -16.42 -16.24 -16.6 -15.48 -15.30 -14.13 -14.52 -14.33 -13.53 -13.33 -13.13 -13.53 -12.32 -12.11 -11.29 -11.8 -10.46 -10.25 -10.3 -9.41 -9.19
	1	i				

Le jour est de 9<sup>h</sup> 21 le 1<sup>er</sup> et de 10<sup>h</sup> 51<sup>m</sup> le 28. Il croît pendant ce mois de 1<sup>h</sup> 30<sup>m</sup>.

Les dunnées se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportes à l'horizon de Parls,

LUNE. - Février 1910.

$ \begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$	sion	Ter	nps mo	yen civil		A	minuit mo	oyen
$ \begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$	Jour du	LEVER	au	GOVUHER	JOUR		DÉGLINAISON	PARALLAXE
1	2 3 4456 6 78 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 42 26 27	0.35 1.42 2.51 4.0 5.6 6.55 7.35 8.31 9.32 9.32 9.32 9.32 9.33 10.47 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.25 11.	5. 5 5. 47 6. 36 8. 6 8. 59 9. 55 10. 53 11. 51 12. 16 13. 39 14. 31 15. 21 17. 25 18. 50 19. 48 20. 46 22. 37 23. 27 0. 15 0. 59 1. 41 0. 15 0. 15	10.31 10.48 11.34 12.7 12.51 14.56 16.14 17.37 19.0 20.23 21.45 23.7 0.29 1.50 3.18 5.17 6.4 6.40 7.49 8.5 8.20	23 24 25 26 27 28 29 30 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18	13.38 14.22 15.52 16.46 17.41 18.38 20.36 21.35 22.31 23.26 0.19 1.11 2.57 3.53 4.50 6.49 7.47 8.44 9.36 11.58 11.58	-11.38 -16.7 -20.0 -23.7 -25.11 -25.59 -25.20 -23.9 -19.32 -14.43 -9.45 +3.37 +9.45 +13.18 +19.57 +23.20 +25.30 +26.3 +25.7 +22.49 +19.25 +15.10 +10.20 +5.11 -0.6	54.16 54.30 54.35 56.10 56.56 58.28 59.34 59.34 59.59 59.52 59.52 59.52 59.53 57.20 56.56 57.36 57.36 59.52 59.52 59.53 59.52 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59.53 59

D. Q. le 2 à 11<sup>h</sup> 36<sup>m</sup> N. l. le 10 à 1<sup>h</sup> 22<sup>m</sup>

P. Q. le 16 à 18h41<sup>m</sup> P. L. le 24 à 3h45<sup>m</sup>

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

21 M. S. Simplice 6.44 12.12.26 17.42 22.50 - 7.26	s		s	OLEIL.	- M	ars 19	10.
M. S. Aubin	Jour du mo		LEVER	moyen civil		droite à midi	australe ou boréale à midi
V. S. Casimir.   6, 40   12.12.   1   17.45   22.57   -6.46	2 3 4 5 6 6 7 7 8 8 9 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 8 3 6 3 6	M. S. Simplice. J. Ste Cunégoude. V. S. Casimir. S. S. Adrien. D. Lætare L. S. Thomas d'Aq. M. S. Philémon M. Ste Françoise. J. S. Doctrovée, ab. V. S. Euloge. S. S. Pol de Léon. D. Passion L. S. Lubin, év. M. S. Longin, m. M. S. Cyriaque. J. S. Patrice. V. S. Alexandre. S. S. Joseph. D. Rameaux L. S. Benoît. M. S. Epaphrodite. M. S. Victorien. J. S. Simon, m. V. Vendredi Saint S. S. Bertillon. D. PAQUES. L. S. Gontran, roi. M. S. Rieul J. Ste Balbine.	6.46466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.404666.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.40466.404666.40466.40466.40466.40466.404666.40466.404666.404666.404666.404666.404666.404666.404666.404666.404666.404666.404666.4046666.	12.12.38 12.12.26 12.12.14 12.11.34 12.11.34 12.11.36 12.10.36 12.10.36 12.10.36 12.10.36 12.10.36 12.10.4 12.9.48 12.9.32 12.8.58 12.8.41 12.7.48 12.7.38 12.8.6.15 12.7.48 12.7.38 12.8.54 12.7.38 12.8.41 12.7.38	17.40 17.42 17.45 17.45 17.55 17.55 17.55 17.58 17.58 17.58 18. 1 18. 2 18. 4 18. 5 18. 1 18. 2 18. 2 18	22.46 22.50 22.54 22.57 23.1 23.5 23.9 23.12 23.36 23.27 23.31 23.34 23.45 23.45 0.0 0.4 0.7 0.11 0.15 0.22 0.25 0.25	$\begin{array}{c} -7.49 \\ -7.26 \\ -7.26 \\ -7.26 \\ -7.26 \\ -7.26 \\ -7.26 \\ -7.26 \\ -7.26 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\ -7.27 \\$

Le jour est de 10<sup>h</sup>  $54^m$  le 1° et de  $12^h43^m$  le 31. Il croit pendant ce mois de  $1^h49^m$ .

Les données se rapportent au centre du Solell. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Mars 1910.

medicin   5   utolic	-10.20 -14.58	PARALLAXE
$\begin{bmatrix} 1 & 23.29 & 3.42 & 8.52 & 20 & 14.7 \\ 2 & & 4.24 & 9.11 & 21 & 14.52 \end{bmatrix}$		
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\begin{array}{c} -14.38 \\ -19.3 \\ -22.24 \\ -24.49 \\ -26.4 \\ -25.59 \\ -24.25 \\ -21.22 \\ -16.58 \\ -5.12 \\ + 1.24 \\ + 7.55 \\ +19.3 \\ +22.57 \\ +25.25 \\ +26.18 \\ +25.40 \\ +23.39 \\ +20.29 \\ +16.25 \\ +11.44 \\ +6.38 \\ +1.21 \\ -3.57 \\ -9.5 \\ -13.52 \\ -13.52 \\ -13.52 \\ -13.52 \\ -13.52 \\ -13.52 \\ -13.52 \\ -13.52 \\ -13.52 \\ -18.9 \end{array}$	54. 126 54. 126 54. 25 54. 25 54. 26 54. 26 55. 25 56. 59 57. 548 58. 38 60. 42 60.

P. Q. le 4 à 8<sup>h</sup> 1<sup>m</sup> N. L. le 11 à 12<sup>h</sup> 21<sup>m</sup> P. L. le 25 à 20<sup>h</sup> 30<sup>m</sup>

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés a l'horizon de Paris.

30		s	OLEIL.	Av	ril 19	10.
Jour du mois	AVRIL 1910	LEVER	TEMPS moyen civil a midi vrai	COU-	ASC. droite à midi moyen	DÉCLIN. boréale à midi moyen.
1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 1 22 23 24 25 26 27 28 29 30	V. S. Vatéry  S. S. François de P.  D. Quasimodo  L. Annonciation  M. Ste Irène, v. m.  M. S. Célestin, pape.  J. S. Hégésippe  V. S. Edèse  S. Ste Marie égypt  L. S. Léon le Graud.  M. S. Jules, pape  M. S. Justin  J. S. Tiburce  V. S. Paterne.  S. Fructueux  3D. S. Anicet  L. S. Parfait  M. S. Timon  M. S. Timon  M. S. Timou  M. S. Timou  M. S. Théotime, év  J. S. Anseime  V. S. Soter, pape  S. S. Georges  40. Ste Beuve  L. S. Marc, évang  M. S. Citel, pape  M. S. Anthime, év  J. S. Anthime, év  J. S. Vital  V. S. Robert, abbé.  S. Eutrope	5.29 5.25 5.23 5.19 5.10 5.13 5.11 5.15 5.15 5.15 5.15 5.15 5.15	12. 4. 8 12. 3.50 12. 3.32 12. 3.34 12. 2.37 12. 2.39 12. 2.22 12. 1.48 12. 1.52 12. 0.59 12. 0.43 12. 0.59 12. 0.43 12. 0.59 12. 0.13 11.59.58 11.59.44 11.59.29 11.58.37 11.58.37 11.58.38 11.57.51 11.57.31 11.57.31 11.57.31 11.57.31 11.57.31	18.28 18.28 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33 18.33	1.42 1.46 1.50 1.54 1.57 2. 1 2. 5 2. 8 2.12 2.16 2.20 2.24	$\begin{array}{c} +\ 4.41 \\ +\ 5.5 \\ +\ 5.28 \\ +\ 5.50 \\ +\ 6.36 \\ +\ 6.36 \\ +\ 7.21 \\ +\ 8.28 \\ +\ 8.49 \\ +\ 8.49 \\ +\ 9.33 \end{array}$

Le jour est de 12h47m le 1er et de 14h26m le 30. Il croit pendant ce mois de 1h39m.

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Avril 1910.

-											
nois	Tem	ps moye	n civil		A	minuit mo	yen				
Jour du mois	LEVER	PASSAGE au méridien	COUCHER	noor	ASCENSION droite	DÉCLINAISON	PARALLAXE				
1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26	h m 0.40 1.43 2.39 3.25 4.31 4.55 5.56 6.18 5.56 6.18 8.55 11.10 12.22 13.33 14.49 16.55 18. 8 19. 8 20. 15 21. 24 22. 336 0.34	h m 4.40 5.31 6.25 7.20 10.54 11.46 12.39 13.34 14.31 15.31 16.32 17.32 17.32 20.10 20.56 21.38 22.19 22.58 23.38 0.19 1.47 2.36 3.26 4.19	10.14 11.21 12.37 13.58 15.22 16.47 18.13 19.40 21.8 22.35 23.57 1.8 2.47 3.19 3.43 4.20 4.35 4.49 5.21 5.40 6.35 7.14 8.5	22 23 24 25 26 27 28 29 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19	17. 4 17. 58 18.53 19.50 20.47 21.43 22.38 23.38 23.38 23.38 23.38 4.15 5.17 6.19 7.20 8.18 9.12 10. 50 11.35 12.18 13. 44 14.27 15.13 16. 51 17.43 18.38	$\begin{array}{c} -24.26 \\ -26.3 \\ -26.3 \\ -26.24 \\ -25.23 \\ -22.56 \\ -19.7 \\ -14.7 \\ -8.10 \\ -1.37 \\ +5.7 \\ +11.36 \\ +17.20 \\ +21.55 \\ +26.25 \\ +26.10 \\ +24.26 \\ +21.29 \\ +17.34 \\ +13.0 \\ +2.426 \\ -2.35 \\ -7.47 \\ -2.35 \\ -7.47 \\ -12.43 \\ -17.11 \\ -21.0 \\ -23.58 \\ -25.53 \\ -26.35 \\ -26.35 \\ \end{array}$	54.47 55.20 56.1 56.50 57.45 58.43 59.39 60.27 61.10 60.54 60.54 60.54 60.54 55.28 54.33 54.33 54.16 53.59 53.58 54.33 54.14 53.59 54.33 54.29 55.22				
-	-		1		·	1					

**D. Q.** le 3 à o<sup>h</sup> 57<sup>m</sup> N. L. le 9 à 21<sup>h</sup> 34<sup>m</sup> P. Q. le 16 à  $14^{h}13^{m}$  P. L. le 34 à  $13^{h}32^{m}$ 

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

		5	OLEIL.	— Ma	i <b>19</b> 1	LO.
Jour du mois.	MAI 1910	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vrai	GOE- CHER	ASC. droite à midi moyen	à mid!
11 23 3 45 6 11 12 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11	M. Ste Monique. J. ASCENSION. V. S. Jean PLatine S. S. Stanislas. D. S. Désiré, év L. S. Grégoire de Naz M. S. Gordien. M. S. Mamert. J. S. Epiphane. V. S. Servais. S. S. Pacôme. D. PENTEGOTE. L. S. Honoré. M. S. Pascal. M. S. Venant, m. Q.1. J. S. Yves. V. S. Bernardin. S. S. Hospice. J. Frinite. J. S. Hospice. J. J. S. Wenant, m. Q.1. J. S. Yues. J. S. Hilderert. J. Frie-Dien. V. S. Hilderert. J. Frie-Dien. V. S. Hilderert. J. S. Germain, ev. J. S. Maximin. J. S. S. Germain, ev. J. S. Maximin. J. S. S. Germain, ev. J. S. Maximin. J. S. S. Ferdinand. J. S. Ferdinand.	4.4.35 4.35 4.35 4.35 4.35 4.35 4.35 4.3	11.56.44 11.56.38 11.56.28 11.56.24 11.56.13 11.56.13 11.56.13 11.56.11 11.56.11 11.56.11 11.56.11 11.56.11 11.56.20 11.56.20 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30 11.56.30	19.15 19.16 19.18 19.21 19.22 19.24 19.28 19.30 19.33 19.33 19.34 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45	2 .35 2 .39 2 .43 2 .57 2 .57 2 .58 3 . 2 .25 3 . 6 3 .14 3 .12 3 .25 3 .35 3 .37 3 .45 4 .15 4 .15 4 .15 4 .15 4 .15 4 .15	

Le jour est de 14<sup>h</sup> 29<sup>m</sup> le 1<sup>er</sup> et de 15<sup>h</sup> 46<sup>m</sup> le 31. Herost pendant ce mois de 1<sup>h</sup> 17<sup>m</sup>.

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Parls.

LUNE. - Mai 1910.

sois	Tem	ps moye	n civil		A	minuit mo	yen
Jour du mois	LEVER	. PASSAGE au méridien	COUCHER	HOUR	ASCENSION droite	DÉCLINAISON	PARALLAXE
2 3 4 4 5 5 6 6 7 8 9 100 11 1 1 2 1 3 3 1 4 1 1 5 1 6 1 7 1 8 1 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	5.12 5.51 6.41 7.43 8.54 10.8 11.21 12.32 13.40 14.46 15.52 16.58 19.14 20.22 21.28 6 22.20	5.13 6.7 6.59 7.51 8.41 9.31 10.23 11.16 12.13 13.12 14.15 15.17 16.18 17.14 18.6 18.53 19.37 20.18 20.58 21.38 21.38 22.18 23.6 23.45	h m m   9.7   10.18   11.35   12.55   14.17   15.40   17.5   18.33   20.2   21.30   22.49   23.54	23 24 25 26 27 28 30 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18	h m 19.34 20.29 21.24 22.18 0.57 1.51 2.48 4.51 5.55 6.58 4.56 9.49 10.38 11.24 12.7 12.5 13.33 14.16 15.1 15.48 16.38 17.30	-25.57 -23.58 -20.40 -16.12 -10.44 + 2.4 + 8.41 +14.51 +20.6 +26.32 +25.14 +22.33 +18.48 +14.19 + 9.21 + 4.7 -1.12 -6.27 -1.16.5 -20.6 -23.19 -25.32 -26.33 -26.33	55.59 56.43 57.32 58.26 59.19 60.48 61.13 61.6 60.34 59.48 57.57 57.1 55.28 54.28 54.28 54.28 54.28 54.28 54.28 54.28
28 26 36 3	9 0.36	3. 9	6.5 <sub>9</sub> 8. 7 9.22 10.3 <sub>9</sub>	19 20 21 22 23	19.21 20.16 21.11	$ \begin{array}{c c} -26.14 \\ -24.35 \\ -21.38 \\ -17.32 \end{array} $	55.39 56.12 56.49 57.30
	n o		13h 30m		1 P	l. la 2/ à	5h / 8m

D. Q. le 2 à 13<sup>h</sup> 39<sup>m</sup>
N. L. le 9 à 5<sup>h</sup> 42<sup>m</sup>
P. Q. le 16 à 2<sup>h</sup> 22<sup>m</sup>

P. L. le 24 à  $5^{h}48^{m}$  D. Q. le 31 à  $22^{h}33^{m}$ 

Les données so rapportent au centre do la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de l'aris.

		:	SOLEIL.	— <b>J</b> u	in 19	10.
Jour du mois	1910 JUIN	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vral	COU-	Asc. droite à midi moyen	péclin. boréale à midi moyen
1 2 3 3 4 4 5 6 6 7 8 8 9 10 11 12 13 13 14 15 16 17 18 19 20 2 1 22 23 24 5 26 27 28 29 30	M. S. Médard J. Ste Pélagie V. S. Landry	41.1.1.0.0.0.5999.55.58.88.85.55.55.55.55.55.55.55.55.55.	11.57.38 11.57.47 11.57.57 11.58.78 11.58.29 11.58.30 11.59.37 11.59.37 11.59.37 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.35 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.32 11.59.	19.53 19.54 19.55 19.55 19.56 19.56 19.59 19.58 19.58 19.58 20. 0 20. 2 20. 2 20. 2 20. 3 20. 4 20. 5 20. 5 20. 5 20. 5 20. 5 20. 5 20. 5 20. 5 20. 5	4.38 4.42 4.50 4.58 5.11 5.15 5.27 5.32 5.32 5.40 5.48 5.57 6.96 6.13 6.21 6.26 6.30	+22.14 +22.22 +22.23 +22.36 +22.42 +22.48 +22.58 +23.3 +23.7 +23.14 +23.17 +23.20 +23.22 +13.25 +13.26 +13.25 +23.27 +23.27 +23.27 +23.27 +23.27 +23.27 +23.26 +23.22 +23.24 +23.27 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.21 +23.
1	- !	<u>.                                    </u>	1 Ch == 1			/m1-2-

Lejourestde 15h 48m le 1et, de 16h 7m le 22 et de 16h 4m le 30. Il croit de 19m du 1et au 22 et décroit de 3m du 22 au 30.

Les données se rapportent au centre du Solell. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Juin 1910.

nois	Tem	ps moye	n civil		A	minuit m	oyen
Jour du mois	LEVER	PASSAGE au méridien	COUGHER	JOUR	ASCENSION droite	DÉGLINAISON	PARALLAXE
1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 1 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27	h m 1.24 1.43 2.10 2.41 3.7 3.41 5.23 6.32 7.48 7.48 7.49 10.17 11.27 13.41 14.47 17.5 13.41 14.47 17.5 13.41 19.18 20.22 21.18 22.38 23.6 23.29 23.49	6.34 7.23 8.11 9.56 10.53 11.54 12.57 14. 1 15.56 18.56 19.36 20.16 20.58 21.41 22.28 23.18 0.10 1.58 23.18 0.10 1.58 23.18 0.10 1.58 23.18	h m 11.57 13.17 14.38 17.29 18.57 20.21 20.21 23.18 23.18 23.50 0.14 0.33 0.49 1.51 1.51 1.51 2.12 2.38 3.12 2.38 3.56 4.52 5.58 7.12 2.38 9.46 11.4 12.23	24 25 26 27 28 29 1 2 3 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24	12.256 23.46 0.37 1.30 2.24 3.21 4.23 5.26 6.31 7.35 10.22 11.155 11.55 12.38 13.21 14.48 17.16 18.11 19.7 20.3 20.5 21.5 22.44 23.3 34 0.24	-12.27 -6.38 -0.21 +17.57 +22.26 +25.24 +26.34 +25.55 +23.41 +20.11 +15.48 +10.52 +5.37 +0.15 -5.37 -0.15 -22.32 -26.22 -26.22 -26.24 -25.25 -23.36 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.26 -25.	58.13 58.58 59.40 60.40 60.45 60.45 60.45 53.56 53.57 54.37 54.33 54.33 55.43 56.44 56.44 56.44 56.44 56.44 56.44 56.44 56.45 56.45 57.54 57.54 57.54 57.54 57.54 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57.55 57
	V I	1 3	2h - 5m		0.1	, ,	

N. L. le 7 à 13h 25m P. Q. le 14 à 16h 28m P. Q. le 30 à 4h 48m

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

sic		S	OLEIL.	— <b>J</b> ui	llet 1	910.
Jours du mois	JUILLET 1910	LEVER	TEMPS moyen civil a midi vrai	GOU- CHER	ASG. droite à midi moyen	péclin. boréale a midi moyen
1 2 3 3 4 5 6 7 8 8 9 9 10 1 1 2 2 1 3 3 1 4 4 1 5 5 1 6 1 7 7 1 8 8 1 9 2 10 2 2 3 2 2 4 2 5 5 2 6 6 2 7 7 2 8 8 2 3 3 3 7	J. S. Victor V. Ste Madteleine. S. S. Apollinaire. 1°D. Ste Christine L. S.Jacques-le Maj. M. Ste Anne. M. S. Pantaleou J. S. Samson V. Ste Marthe. S. Ste Juliette	3 3 4 5 5 6 6 7 8 9 9 9 10 11 12 13 14 15 16 8 11 19 20 1 12 23 25 6 27 8 28 3 3 1	12. 5.18 12. 5.26 12. 5.36 12. 5.40 12. 5.52 12. 5.52 12. 6.6 12. 6.12 12. 6.17 12. 6.18 12. 6.19 12. 6.18 12. 6.17 12. 6.18 12. 6.17 12. 6.19 12. 6.17 12. 6.18 12. 6.17 12. 6.18 12. 6.17 12. 6.17 12. 6.18 12. 6.19 12. 6.17 12. 6.17 12. 6.18 12. 6.17 12. 6.18	20. 5 20. 4 20. 4 20. 4 20. 3 20. 3 20. 2 20. 0 20. 0 20. 0 19.59 19.57 19.57 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19.55 19	6.555 6.553 7.77.11 7.123 7.277 7.35 7.340 7.448 7.526 8.169 8.169 8.23 8.315 8.335 8.335 8.335	+23. 6 +23. 1 +22.57 +22.52 +22.46 +22.40 +22.12 +22.12 +22.20 +22.13 +21.47 +21.47 +21.47 +21.47 +21.47 +21.49 +21.9 +20.59 +20.59 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20.13 +20
	Le jour est de 16h 3	m le	ier et de i	5h -m 1	e 31.	

Le jour est de 16<sup>h</sup> 3<sup>m</sup> le 1<sup>er</sup> et de 15<sup>h</sup> 7<sup>m</sup> le 31. Il décroît pendant ce mois de 56<sup>m</sup>.

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris

LUNE. - Juillet 1910.

30				1	1 ^		
moi	*em	ps moye	n civil		A	minuit mo	yen
Jour du mois	LEVER -	PASSAGE au méridien	COUCHER	HOOL	ascension droite	DÉCLINAISON	PARALLAXE
1 2 3 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28	1.36 2.14 3.5 6.41 7.5 6.41 7.5 6.41 7.5 7 9.0 9.1 9.1 9.1 9.1 9.1 9.1 9.1 9.1 9.1 9.1		13,43 15,6 16,30 17,54 19,13 20,19 21,47 22,15 22,36 22,54 23,10 23,24 23,39 23,56 0.15 0.39 1.10 1.50 2.42,3 4.66 4.58 6.16 7.35 8.53 10,12 11,31 12,52	25 26 27 29 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 1	droite  1.14 2.6 3.1 3.59 5.1 6.5 7.9 10.3 10.53 11.39 12.24 13.7 13.50 14.34 15.20 17.54 18.50 19.46 20.43 21.38 22.31 23.22 0.12 1.53	+ 4.21 + 10.30 + 16.10 + 20.57 + 24.26 + 26.18 + 26.22 + 24.42 + 21.36 + 17.26 + 12.34 + 7.17 + 1.52 - 8.44 - 13.36 - 17.58 - 24.27 - 26.32 - 25.33 - 24.27 - 26.32 - 27.39 - 19.28 + 3.8 + 3.8 + 3.8 + 9.17	59.17 59.41 59.58 60.5 60.6 59.43 59.14 58.35 57.49 57.49 54.14 54.34 54.34 54.14 54.32 55.52 56.58 57.58 57.58 57.58 57.58 57.58 57.58 57.58 57.58 57.58
31	23.36	6.33	14.15	25 26	2.47	+14.59 $+19.55$	59.20 59.22

 N. L. le 6 à  $21^h 29^m$  P. L. le 22 à  $8^h 45^m$  

 P. Q. le 14 à  $8^h 33^m$  D. Q. le 29 à  $9^h 43^m$ 

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

· S		s	OLEIL	. — Ao	ût 19	10.
Jour du mois	A O Û T 1910	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vra	GOU- CHER	Asc. droite à midi moyen	bėclin. borėale à midi moyen
1 2 3 4 5 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 22 22 22 25 26 27 28 29 33 1	M. S. Secondien M. S. Laurent J. Ste Suzanne V. Ste Claire S. S. Hispolyte 1aD S. Ensèbe L. ASSOMPTION M. S. Roch M. S. Mammès J. Ste Hélene V. S. Donat S. S. Bernard 1aD S. Privat L. S. Symphorien M. S. Sidoine, ev. M. S. Barthélemy J. S. Louis, roi V. S. Zéphirin S. S. Césaire L. Déc. de S. JB. M. S. Flaere	44.356.3940.4234.444.44.44.44.44.44.44.44.44.44.44.44.	12. 6.11 12. 6. 5 12. 5.56 12. 5.55 12. 5.54 12. 5.35 12. 5.35 12. 5.35 12. 5.35 12. 5.35 12. 5.35 12. 5.35 12. 5.44 12. 4.31 12. 4.41 12. 4.29 12. 3.53 12. 3.40 12. 3.53 12. 3.60 12. 3.12 13. 3.60 14. 3.60 15. 3.60 16. 3.60 17. 3.60 18. 3.60 18. 3.60 19. 3.	19.36 19.35 19.32 19.30 19.29 19.27 19.21 19.19 19.17 19.15 19.14 19.19 19.19 19.14 19.18 19.19 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18	8.47 8.55 8.55 9.2 9.6 9.14 9.14 9.21 9.25 9.21 9.33 9.37 9.44 9.55 9.55 9.55	+15.46 +15.18 +14.52 +14.52 +14.34 +14.16 +13.57 +13.19 +13.0 +12.40 +12.20 +12.20 +12.20 +12.20 +12.20 +12.00 +12.00 +12.00 +12.00 +12.00 +12.00 +12.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00 +10.00
-	e jour est de 15h4m	le 1er	et de 13		31.	

Il décroît pendant ce mois de 1 h 34m.

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. — Août 1910.

sion	Temps moyen civil				A minuit moyen				
Jour du mois	LEVER	PASSAGE 8U méridien	COUCHER	JOUR	ASCENSION droite	DÉGLINAI <b>SON</b>	PARALLAXE		
100p 1 2 3 3 4 5 6 7 8 9 0 1 1 1 2 1 3 1 4 1 5 6 1 7 8 9 2 1 2 2 3 3 4 2 5 6 1 1 1 2 9 2 1 2 2 3 3 4 5 6 1 7 8 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	h 6 0.10 0.54 1.52 3.2 4.18 5.35 6.33 9.12 10.20 11.27 13.43 14.51 15.58 16.59 17.53 18.36 19.37 19.37 19.37 19.39 20.18 20.36 20.54 21.15	au méridien   h m   8.27   9.28   10.29   11.28   12.24   13.15   14.46   15.27   16.8   16.49   17.31   18.15   19.52   20.45   21.30   22.328   0.21   1.11   2.49   3.39   4.30   4.30	16.56   18.5   19.43   20.15   20.38   20.57   21.14   21.29   21.44   22.0   23.42   0.29   1.29   3.56   5.16   6.37   7.58   9.19   10.44   12.4	27 28 29 30 1 2 3 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 21 22 21	4.42 5.43 6.46 7.48 9.43 10.32 11.22 12.8 12.52 13.35 14.19 15.54 115.54 115.54 115.54 115.54 12.8 12.32 14.19 15.32 16.42 17.34 18.30 19.26 20.23 21.19 22.14 23.57 24.19 22.14 23.57 23.58	+23.41 +25.59 +26.36 +25.30 +22.53 +19.2 +14.20 -7.15 -15.16 -16.49 -23.48 -25.52 -26.49 -24.11 -26.51 -16.18 -10.49 -24.11 -26.36 +1.42 -24.11 -26.36 +1.42 -24.11 -26.48 -25.52 -24.41 -26.49 -24.41 -26.49 -24.41 -26.49 -24.41 -26.49 -24.41 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49 -26.49	59.19 59.8 58.50 57.53 57.53 57.17 56.38 55.24 54.54 54.32 54.16 54.23 54.16 54.23 55.41 55.41 56.20 57.43 58.50 59.28 59.28 59.30		
27 28 29 30 31	22.10 22.50 23.42	5.24 6.21 7.21 8.21 9.20	13.27 14.46 15.58 16.57 17.42	23 24 25 26 27	3.30 4.28 5.28 6.30 7.31	+19.9 $+23.11$ $+25.47$ $+26.47$ $+26.7$	59.20 59. 5 58.47 58.25 58. 0		

N. L. le 5 à 6<sup>h</sup>46<sup>m</sup> P. Q. le 13 à 2<sup>h</sup>10<sup>m</sup> P. L. le 20 à 19<sup>h</sup> 23<sup>m</sup> D. Q. le 27 à 14<sup>h</sup> 42<sup>m</sup>

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

8		SOI	EIL. —	Septe	mbre	1910.
Jour du mois	SEPTEMBRE 1910	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vra	COU-	ASG. droite à midi moyen	béclin. boréale ou anstr. à midi moyen
1 2 3 4 5 5 6 7 8 9 10 1 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 12 22 32 24 25 26 27 28 8 29 30	J. SS. Leu, Gilles V. S. Just, év S. Mansuy 16D. Ste Rosalie L. S. Victorin M. S. Onésiphore M. S. Gloud J. Nativ. de ND V. S. Omer S. Ste Pulchérie U. D. S. Hyacinthe L. S. Serdot M. S. Maurille M. Exalt. Ste-Croix J. S. Nicomède V. Ste Euphémie S. S. Lambert S. S. Lambert L. S. Janvier M. S. Eustache M. S. Mathieu. Q.T. J. S. Maurice V. S. Lin, pape S. Andoche 19D. S. Firmin L. Ste Justine M. SS. Come, Damien M. S. Come, Damien M. S. Come, Damien M. S. Chamond J. S. Michel V. S. Jérôme	5 5 2 2 2 4 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	11.52.37 11.52.16 11.51.35 11.51.35 11.51.14 11.50.54	18.43 18.43 18.39 18.39 18.30 18.30 18.22 18.30 18.14 18.20 18.18 18.15 18.15 18.17 18.3 18.3 18.17 17.56 17.56 17.56 17.56 17.48 17.46 17.44 17.44	11.30 11.33 11.37 11.40 11.44 11.51 11.55 11.58 12. 2 12. 6 12. 9 12.13 12.16 12.20	$+8. \cdot 9$ $+7. \cdot 47$ $+7. \cdot 23$ $+6. \cdot 41$ $+6. \cdot 19$ $+5. \cdot 54$ $+5. \cdot 11$ $+4. \cdot 48$ $+4. \cdot 22$ $+3. \cdot 39$ $+3. \cdot 16$ $+2. \cdot 53$ $+3. \cdot 16$

Le jour est de 13h 26m le 1er et de 11h 44m le 3o. Il décroît pendant ce mois de 1h 42m.

Les données se rapportent au centre du Solcil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Septembre 1910.

ois	Tem	ps moye	n civil		A.	minuit mo	yen
Jour du mois	LEVER.	PASSAGE au méridien	COUCHER	лос	ASCENSION droite	DÉCLINAISON	PARALLANE
2 3 1 5 6 7 8 9 10 1 12 13 1 1 1 5 1 6 1 7 8 1 9 2 0 2 1 2 2 3 2 2 5 2 6 2 7 2 8 2 9 3 0	20.10 20.47 21.36 22.38 23.49	10.16 11. 7 11.55 12.40 13.22 14.3 14.44 15.26 16.54 17.43 18.34 19.27 20.21 21.15 22.8 23.0 23.50  0.40 1.31 2.23 3.18 4.15 6.16 7.15 8.11	18.16 18.42 19.19.2 19.34 19.49.2 20.41 20.41 21.5 21.37 22.18 23.11 0.16 1.30 4.11 5.34 6.57 11.13 12.36 13.52 14.55 15.44 16.20 17.8	28 29 1 2 3 4 5 6 7 8 9 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 26 27 27 28 28 28 28 28 28 28 28 28 28 28 28 28	h m 8.30 9.26 10.18 11.62 11.52 12.37 13.20 14.49 15.36 16.24 17.16 18.10 19.5 20.5 21.52 22.46 23.39 0.31 2.15 22.18 3.14 4.13 4.13 5.14 6.16 7.18 8.17 9.12	$\begin{array}{c} +23.54 \\ +20.25 \\ +15.57 \\ +10.50 \\ -0.12 \\ -0.12 \\ -0.52 \\ -0.12 \\ -0.52 \\ -0.52 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.53 \\ -0.$	57. 33 57. 4 56. 33 56. 33 55. 3 55. 3 54. 39 54. 12 54. 40 55. 48 56. 33 57. 23 56. 33 57. 23 56. 38 57. 23 59. 40 60. 21 60. 21 60. 21 60. 21 59. 40 59. 40 50. 40 5

N. L. le 3 à  $18^{h} 15^{m}$  P. Q. le 11 à  $20^{h} 20^{m}$ 

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

P. L. le 19 à  $5^{h}1^{m}$  D. Q. le 25 à  $21^{h}3^{m}$ 

3		sc	LEIL. —	- Octo	bre 1	910.
Jour du mois	OCTOBRE 1910	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vrai	GOU-	ASC. droite à midi moyen	péclin. australe à midi moyen
3	h. S. Pynite, év	6. 2 6. 5 6. 16 6. 16 6. 16 6. 16 6. 16 6. 16 6. 2 6. 2 6. 2 6. 2 6. 2 6. 3 6. 3 6. 3 6. 3 6. 3 6. 3 6. 3 6. 3	11.49.56 11.49.17 11.48.58 11.48.58 11.47.48 11.47.48 11.47.15 11.47.15 11.46.59 11.46.6 11.46.6 11.45.32 11.45.32 11.45.32 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.44.36 11.43.46 11.43.46	17.35 17.33 17.33 17.29 17.29 17.25 17.19 17.19 17.19 17.19 17.19 17.19 17.19 17.19 17.19 17.19 17.19 17.19 17.19 17.19 17.19 16.55 16.55 16.44 16.44 16.44 16.44	12.33 12.34 12.38 12.42 12.45 12.45 12.56 13.15 13.15 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 13.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 14.13 15.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16.13 16	5.16 -5.39 -6.25 -6.48 -7.10 -7.33 -7.55 -8.18 2.8.40 5.9.24 5.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24 6.9.24

Le jour est de 11<sup>h</sup> 40<sup>m</sup> le 1<sup>er</sup> et de 9<sup>h</sup> 55<sup>m</sup> le 31. Il décroit pendant ce mois de 1<sup>h</sup> 45<sup>m</sup>.

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Octobre 1910.

	Temps moyen civi			A minuit moyen			oyen
Jour du mois	LEVER.	PASSAGE au méridien	COUCHER	HOOF	ASCENSION droite	DÉCLINAISO N	PARALLAXE
1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 114 115 116 17 18 119 20 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 14 15 15 16 17 18 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19	1	10.37 11.19 12.0 12.41 13.22 14.5 14.49 15.36 17.17 18.10 19.55 20.46 21.37 22.26 23.17 0.9 1.9 1.9 2.3 3.4 4.5 5.8 6.7 7.5 7.5 8.36 9.59 9.59	17, 26 17, 41 17, 55 18, 16 18, 44 19, 34 19, 34 120, 59 21, 58 23, 7 0, 22 1, 41 3, 3 4, 26 5, 50 7, 17 8, 14 13, 43 11, 38 11, 43 14, 53 15, 49 15, 49 16, 18	29 30 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29	10.16 10.13 11.39 12.23 13.57 14.35 15.21 16.9 17.52 18.46 19.41 20.36 21.30 22.24 23.16 20.36 21.30 22.24 23.16 23.52 4.54 5.58 7.2 8.3 9.5 9.5 10.42 11.28 12.56	+12.32 +7.0 +1.26 -4.6 -9.26 -14.23 -18.45 -22.23 -25.5 -26.42 -27.5 -26.42 -27.5 -20.16 -15.32 -9.50 -3.26 +3.18 +9.58 +9.58 +16.6 +21.13 +24.55 +26.52 +27.0 +28.27 +28.20 +18.27 +3.39 +8.24 +2.54 +2.54 -2.33	55.523 55.523 55.523 55.438 55.438 55.44.33 55.44.33 55.42.33 56.43.33 56.43.33 56.43.4 56.53 57.23 56.43.4 56.53 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33 57.33

N. L. le 3 à 8<sup>h</sup> 41<sup>m</sup> P. Q. le 11 à 13<sup>h</sup> 49<sup>m</sup> P. L. le 18 à 14h 33m D. Q. le 25 à 5h 57m

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

s		SOL	EIL. —	Nove	mbre	1910.
Jour du mois	NOVEMBRE 1910	LEVER	remps moyen clvil à midi vrai	GOU- CHER	Asc. droite a midi moyen	péclin. australe à midi moyen
1 2 3 4 4 5 5 6 6 7 7 8 9 100 111 122 133 144 155 160 177 18 18 19 200 21 12 22 33 24 25 5 26 27 28 8 29 30	L. S. Herculan M. Stes Reliques M. S. Mathurin J. S. Space V. S. Martin, év S. S. René 26D. S. Brice L. S. Vénerand M. S. Malo M. S. Edme J. S. Aignan, év V. Ste Ande S. Ste Elisabeth 27D. Ste Maivence L. Present VD M. Ste Cécile M. S. Clément, pape J. Ste Catherine S. S. Sirice, pape 18 J. Avent L. S. Sosthène M. S. Saturnin	6.49 6.50 6.53 6.55 6.55 7.7 7. 7 7. 10 7. 11 7. 11 7. 12 7. 12 7. 12 7. 22 7. 22 7. 22 7. 23 7. 23 7. 23 7. 23 7. 23 7. 24 7. 25 7. 26 7. 27 7. 28 7. 29 7. 29 7. 20 7.	11. 43. 42 11. 43. 40 11. 43. 40 11. 43. 43 11. 43. 43 11. 43. 43 11. 43. 43 11. 43. 53 11. 44. 45 11. 44. 10 11. 44. 10 11. 44. 16 11. 44. 25 11. 45. 21 11. 45. 21 11. 45. 21 11. 46. 36 11. 46. 36 11. 46. 36 11. 46. 36 11. 47. 30 11. 47. 30 11. 48. 31 11. 48. 32 11. 48. 32 11. 48. 32 11. 48. 32	16.39 16.38 16.36 16.35 16.32 16.32 16.27 16.26 16.23 16.22 16.20 16.15 16.15 16.15 16.16 16.16 16.16 16.17 16.16 16.16 16.17 16.16 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16.10 16	14.23 14.33 14.43 14.43 14.45 14.55 15.7 15.7 15.15 15.28 15.33 15.44 15.53 15.44 15.53 15.44 15.53 16.15 16.16 16.16 16.16	-14.15 -14.34 -14.34 -14.33 -15.12 -15.30 -15.49 -16.24 -16.59 -17.16 -17.33 -17.49 -18.5 -18.36 -18.31 -19.20 -19.20 -19.34 -20.14 -20.26 -20.38 -20.51 -21.23 -21.33

Le jour est de 9<sup>h</sup> 52<sup>m</sup> le 1<sup>er</sup> et de 8<sup>h</sup> 33<sup>m</sup> le 30. Il décroît pendant ce mois de 1<sup>h</sup> 19<sup>m</sup>.

Les données se rapportent au centre du Solell. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Novembre 1910.

nois	Temps moyen civil				A	minuit me	yen
Jour du mois	L.B.VER	PASSAGE au méridien	GOUGHER	JOUR	ASCENSION droite	DÉCLINAISON	PARALLAXE
1 2 3 3 4 4 5 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20	14.27 14.46 15.3 15.21 15.41 16.35 17.16 18.11 19.19 20.36 21.54 23.10 0.23 1.33 2.40 3.47 4.55	h m 11.20 12.2 12.46 13.32 14.21 15.11 16.3 16.55 17.46 18.36 19.25 20.13 21.52 22.45 23.42 0.14 1.48 2.53 3.56 6.34 5.46 6.34 7.59 8.39 9.19 10.44	16.33 16.36 17.10 17.36 18.53 18.53 19.47 20.51 22.2 23.18 0.366 1.55 3.17 4.41 6.9 7.49 10.29 11.34 12.22 12.56 13.21 13.41 14.45 14.45 14.45 14.46 14.56 14.56 15.15	30 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 21 22 22 24 25 26 27 28 29 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20	13.39 14.23 15.8 15.56 16.46 17.38 19.35 20.19 21.12 22.4 22.55 3.46 0.37 1.29 2.25 3.24 4.27 5.32 6.39 9.39 10.30 11.17 12.2 12.45 13.28 14.15 13.28 14.15 14.15 14.15	$\begin{array}{c} -8.2\\ -13.7\\ -17.40\\ -21.32\\ -24.32\\ -26.39\\ -24.48\\ -21.42\\ -17.28\\ -12.16\\ -6.18\\ +6.51\\ +6.51\\ +3.18\\ -6.51\\ +23.30\\ +26.19\\ +27.11\\ +23.32\\ +19.19\\ -19.43\\ +4.14\\ -1.18\\ -6.43\\ -11.52\\ -16.33\\ \end{array}$	54.16" 54.16" 54.55 53.58 53.57 54.11 54.31 54.58 55.33 56.17 57.8 59.58 60.44 61.15 60.53 60.10 59.17 56.32 57.24 56.32 55.47 55.9 54.40 54.10 53.58

N. L. le 2 à 2<sup>h</sup> 5<sup>m</sup> P. Q. le 10 à 5<sup>h</sup> 38<sup>m</sup>

P. L. le 17 à 0<sup>h</sup> 34<sup>m</sup> D. Q. le 23 à 18<sup>h</sup> 22<sup>m</sup>

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

ys.		so	LEIL. —	Déce	mbre	1910.
Jour du mois	DÉCEMBRE 1910	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vrai	COU-	ASC. droite å midi moyen	bėglin. australe à midi moyen
1 2 3 4 5 6 7 8 9 0 1 1 2 3 1 4 5 1 5 6 9 0 1 1 2 3 1 4 5 1 5 6 2 7 2 8 2 2 3 2 4 2 5 2 6 2 7 8 9 3 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	J. S. Éloi V. Ste Bibiane S. S. François Xavier 2B. Ste Barbe L. S. Sahas, abbé M. S. Gerbaud J. Imm. Concept V. Ste Léocadie S. Ste Valérie 3B. S. Damase, pape L. S. Corentin M. Ste Luce, m M. Ste Luce, m M. Ste Odile Q. T. J. S. Mesmin V. S. Adon S. Lazare 4D. S. Gatien L. S. Timothée M. S. Philogone M. S. Thomas, ap J. S. Honorat V. Ste Victoiro S. S. Lezare M. S. Philogone M. S. Thomas, ap J. S. Honorat V. Ste Victoiro S. S. Delphin D. NOEL L. S. Étienne M. S. Jean, évang M. S. Jean, évang M. S. Innocents J. S. Trophime V. S. Sabin, év	77.356 77.377.777.4566 78.90 77.777.4566 78.90 77.777.777.777.777.777.777.777.777.777	11.48.54 11.49.40 11.50.38 11.50.38 11.50.38 11.51.14 11.52.37 11.53.44 11.52.30 11.54.20 11.55.36 11.54.20 11.55.36 11.54.20 11.55.26 11.55.26 11.57.23 11.57.23 11.57.23 11.57.23 11.57.23 11.57.23 11.57.23 11.57.23 11.57.23 11.57.23 11.57.23 11.59.23 11.59.23 11.59.23 11.59.23 12.0.23 12.0.33 12.0.33 12.1.22 12.1.21	16. 44.16. 3 16. 3.16. 3 16. 2.16. 2 16. 16. 2 16. 2 16. 3 16. 3 16. 3 16. 3 16. 3 16. 16. 2 16. 16. 2 16. 16. 2 16. 2 16. 2 16. 2 16. 2 16. 2 16. 3 16. 5 16. 5		-21.43 -21.53 -22.2 -22.10 -22.26 -22.33 -22.46 -22.52 -22.58 -23.31 -23.11 -23.13 -23.23 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26 -23.27 -23.26
31 I	S. S. Sylvestre ejour est de 8h31m l décroît de 21m du	7.56 le 1er,	12. 2.50 de 8 <sup>h</sup> 10 <sup>m</sup> I	16.10 e 23 et	18.39 de 8h1.	-23. 9 4 <sup>m</sup> le 31.

Les données se rapportent au contre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Décembre 1910.

mois	Tem	ps moye	n civil		A	minuit m	oyen
Jour du mois	LEVER	PASSAGE BU méridien	COUCHER	HOOL	ascension droile	DÉCLINAISON	PARALLAXE
3 4 5 6 7 8 9 10 1 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 1 1 2 3 1 4 5 6 1 7 8 1 9 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 3 3 0	b m   7.12   7.12   7.12   7.12   7.12   7.12   7.12   7.12   7.13   7.14   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7.15   7	11.29 12.17 13.57 14.51 15.42 16.32 17.20 18.6 18.53 19.40 20.29 21.23 22.21 23.24 0.30 1.36 5.13 5.56 6.37 7.18 7.29 9.26 10.13 11.3	15.39 16.10 16.50 17.41 18.42 19.51 21.49 22.19 23.35 0.52 2.12 3.35 5.3 6.32 7.58 9.13 10.11 10.52 11.45 12.3 12.18 12.3 12.18 12.3 12.47 13.20 13.42 14.41 14.48	1 2 3 3 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 30	15.44 16.33 17.24 18.18 20.6 20.59 21.50 23.29 0.18 2.0 2.56 3.56 6.8 7.15 0.12 11.49 12.33 13.16 14.44 15.31 16.19	-20.37 -23.51 -26.3 -27.6 -26.51 -25.19 -22.33 -18.41 -13.52 -8.18 -2.11 +4.12 +10.34 +16.31 +21.33 +25.41 +26.59 +26.47 +24.43 +21.18 +21.18 +21.33 +11.18 +5.45 +0.7 -5.24 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38 -10.38	53.56" 54. 9 54. 9 54. 41 55. 36 56. 56 57. 45 58. 36 60. 14 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 61 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 60. 58 6
311	8.131	11.55	15.36	1	18. 4	-26.55	54.27

N. L. le t à 21<sup>b</sup> 20<sup>m</sup>
P. Q. le 9 à 19<sup>b</sup> 14<sup>m</sup>
P. L. le 16 à 11<sup>b</sup> 14<sup>m</sup>

D. Q. le 23 à 10<sup>h</sup> 45<sup>m</sup> N. L. le 31 à 16<sup>h</sup> 30<sup>m</sup>

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

### MERCURE 1910

	Tem	ps moye	n civil	A m	inuit m	oyen
DATES	LEVER	PASSAGE au méridien	COUCHER	Ascens. droite	DÉCLI- NAISON	DISTANCE à la Terre (1).
Janv. 1 13 25 Févr. 6 Mars 2 14 4 26 Avril 7 19 Mai 1 3 25 Juin 6 18 30 Juill. 12 24 Août 5 7 29 Sept. 10 22 Oct. 4 16 28 Nov. 9	9.479445 9.479445555 76.555543 219.6233 3.46.8754447 445.6555 5.555555 5.433 3.46.87776 445.6677776 445.667	méridien  13.15 13.25 12.17 10.49 10.29 11.32 12.10 12.53 13.19 10.55 10.27 10.39 11.29 12.31 13.13 13.34 13.38 13.19 12.16 10.57 10.40 11.9 11.37	h m 17,25 18.5 17.5 15.24 14.58 15.21 16.10 17.18 20.22 21.19 21.19 21.19 19.36 20.18 19.58 19.58 19.58 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 17.57 18.46 17.57 18.46 17.57 18.46 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.47 16.4	h m 19.52 20.53 20.35 19.52 20.17 21.14 22.24 23.41 1.5 2.36 3.50 4.22 4.9 3.51 4.9 5.7 6.43 8.32 10.12 4.12.33 11.12.4 12.33 12.20 13.30 14.46 12.20 13.45 14.46 14.46 15.46 16.1	-22.58 -17.44 -15.24 -15.24 -19.13 -17.20 -12.20 -4.21 +6.7 +16.43 +22.49 +23.15 +17.14 +21.9 +21.9 -23.43 +20.43 +20.43 +3.25 -7.34 -6.6 -1.17 -0.2 -7.45 -15.36 -13.39	Terre (*).  1,204 0,616 0,669 0,738 0,934 1,110 1,245 1,332 1,167 0,886 0,652 0,551 0,668 0,788 1,036 1,265 1,136 1,265 1,136 0,785 0,785 0,785 0,760 1,081 1,322 1,431
Dec. 3	8.44 9.18 9.13	12.39 13.11 13.26	16.33 17. 5 17.39	17.21 18.41 19.44	-25.8 $-25.24$ $-22.23$	1.372 1,210 0,9/1

Les données se rapportent au centre de Mercure. Les levers et conchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

<sup>(1)</sup> L'unité de distance est la distance moyenne de 8 au ...

**VÉNUS 1910** 

	Temps mo	yen civil	An	inuit m	oyen
DATES	LEVER PASSAGE au méridies	COUCHER	Ascens. droite	BÉCLI- NAISON	distance à la Terre (1)
Janv. 1 13 25 Févr. 6 18 Mars 2 14 26 Avril 7 Mai 1 13 30 Juill. 12 24 Août 5 17 Sept. 10 16 Nov. 9 21 Dêc. 33	h m h 10. 3 15. 1 14.34 8.17 13.48 7. 6 11.26 5.56 11.26 5.4 10.25 4.31 9.45 4.9 9.24 3.52 9.13 3.35 9. 8 3.16 9. 6 2.57 9. 6 2.38 9. 7 2.20 9.11 2. 3 9.17 2. 3 9.17 1.52 9.26 1.48 9.37 1.53 9.50 2. 8 10. 5 2.33 10. 33 3.36 10. 45 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.11 10. 54 4.1	19.59 19.59 19.59 19.59 19.28 16.56 15.45 15.38 14.34 14.46 15.53 16.51 15.38 16.59 17.48 18. 2 17.35 18. 5 17.49 18. 5 17.49 18. 5 18. 5	h m 21,41 22,2 22,5 21,48 21,18 21,39 22,10 22,53 23,38 0,25 1,1/1 2,5 2,5 3,5/4 4,52 5,53 6,57 7,5,58 9,57 10,53 11,49 12,44 13,39 14,37 16,40 17,45 18,51	-14. 5 - 9.58 - 6.49 - 5.40 - 8.56 - 10.21 - 10.28 - 3. 7 + 10.18 + 1.6 + 5.41 + 10.18 + 14.37 + 20.58 + 22.24 + 17.50 + 18.17 + 20.58 + 22.24 + 17.50 - 14.21 - 14.21 - 15.21 - 16.38 - 3. 7 - 3. 9 - 16.38 - 3. 7 - 20.58 - 3. 9 - 14.21 - 20.58 - 3. 9 - 3. 9 - 3. 9 - 3. 9 - 3. 5 - 3. 9 - 3. 5 - 3	0,457 0,379 0,377 0,278 0,278 0,385 0,385 0,467 0,558 0,655 0,747 0,042 0,936 1,027 1,115 1,199 1,277 1,351 1,418

Les données se rapportent au centre de Vénus. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

<sup>(1)</sup> L'unité de distance est la distance moyenne de 8 au ...

### **MARS 1910**

	Tem	ps moy	en civit	An	ninuit m	oyen
DATES	LEVER	PASSAGE au méridien	GOUGHER	ASCENS.	DÉCLI- NAISON	DISTANCE à la Terre (1)
Janv. 1 13 25 Févr. 6 18 Mars 2 26 Avril 7 19 Mai 1 13 25 Juin 6	h m 11.47 11.11 10.36 10.3 9.32 9.35 8.10 1.48 7.29 7.13 7.49 6.41 6.34	18.25 18.1 17.40 17.19 17.0 16.42 16.25 16.9 15.34 15.35 15.10 14.55 14.40	1. 4 0.53 0.44 0.37 0.30 0.23 0.17 0.10 0.1 *23.50 23.20 23.20 22.39	1. 5 1.29 1.50 2.21 2.50 3.19 3.49 4.21 4.52 5.25 6.30 7.35 8.7	+ 7.26 +10.5 +10.5 +12.41 +15.10 +17.29 +19.34 +21.21 +22.48 +24.33 +24.33 +24.33 +24.37 +24.50 +22.58 +21.33	0,996 1,107 1,221 1,336 1,451 1,565 1,678 1,788 1,894 1,995 2,091 2,181 2,265 2,341 2,410
Juill. 12 24 Août 5	6,28 6,23 6,18 6,13	14. 8 13.52 13.34 13.16	21.48 21.20 20.49 20.18	9. 8 9.38	+19.48 $+17.42$ $+15.21$ $+12.45$	2,471 2,524 2,568 2,603
Sept. 10 22 Oct. 4	6. 8 6. 4 5.59 5.54 5.50	12.57 12.39 12.20 12.1	19.46 19.13 18.39 18.6	10.36 11.5 11.33 12.1	$\begin{array}{c} \div & 9.57 \\ + & 7. & 0 \\ + & 3.55 \\ + & 0.47 \\ - & 3.23 \end{array}$	2,629 2,645 2,652 2,650
Nov. 9 21 Dec. 3	5.46 5.43 5.40 5.38 5.36 5.34	11.49 11.24 11.6 10.49 10.33 10.18	17.33 17. 0 16.27 15.57 15.98 15. 0 14.34	12.30 12.59 13.28 13.59 14.30 15.2	$ \begin{array}{r} -5.32 \\ -8.37 \\ -11.34 \\ -14.21 \\ -16.53 \end{array} $	2,639 2,619 2,590 2,552 2,557 2,454
27	5.32	9.51	14.11		$\begin{bmatrix} -19. & 8 \\ -21. & 0 \end{bmatrix}$	2,395 2,330

<sup>\*</sup> Le s avril : coucher à obom et à 23h 59m-

Les données se ranportent au centre de Jupiter. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

<sup>(1)</sup> L'antiè de distance est la distance moyenne de 🕇 an 💽

### JUPITER 1910

	Temps moye	n civil	A m	inuit mo	oyen
DATES	PASSAGE au meridien	COUCHER	ASCENS. droite	DÉCLI- NAISON	distance à la Terre (1)
Janv. 1 13 25 Févr. 6 Mars 2 14 Avril 7 Mai 1 13 30 Juill. 12 4 Août 5 Sept. 10 Oct. 4 Nov. 2 Déc. 3	$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	11.55 11.10 10.23 9.36 8.48 8.0 7.10 6.21 5.31 4.40 3.51 3.2 2.14 1.26 0.39 *23.49 22.19 21.35 20.52 20.9 19.26 18.43 18.1 17.19 16.37 15.55 15.14 14.32 13.50	h m 12.51 12.56 12.56 12.56 12.56 12.56 12.40 12.35 12.20 12.22 12.22 12.23 12.23 12.23 12.23 12.23 12.23 12.23 12.33 12.33 12.34 13.31 13.51 13.51 14.10 14.10 14.10 14.10 14.27	- 4. 2 - 4. 2 - 4. 25 - 4. 21 - 4. 25 - 4. 21 - 3. 13 - 2. 37 - 2. 1 - 1. 20 - 0. 41 - 0. 31 - 0. 44 - 1. 5 - 2. 15 - 3. 43 - 2. 55 - 3. 43 - 5. 31 - 6. 28 - 7. 26 - 7. 26 - 7. 26 - 7. 26 - 7. 26 - 7. 21 - 1. 1. 58 - 1. 1. 58 - 1. 2. 21 - 1. 21 - 2. 21 - 2. 21 - 2. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 - 3. 21 -	5,041 4,766 4,791 4,594 4,593 4,593 4,593 4,593 5,574 5,387 6,196 6,316 6,316 6,316 6,316 6,087

<sup>\*</sup> Le 8 janvier : lever à oh 2m et à 23h 58m; le 1er avril : passage à oh 4m et à 23h 59m; le 28 juin : coucher à oh 1m et à 23h 57m.

Les données se rapportent au centre de Jupiter.

Les levers et couchers sont rapportes à l'horizon de Paris.

<sup>(1)</sup> L'unité de distance est la distance moyenne de 🕇 au 🕥.

### SATURNE 1910

	Tem	ns move	n civil	An	inuit m	oven
		po moj.	-	-		0,011
DATES	LEVER	passage au méridien	GOUCHER	ASCENS. droite	DÉCLI- NAISON	distance á la Terre (1)
	h m	h m	h m	h m	, 0 /	-
Janv. 1	12. 1	18.23	0.48	1. 5	+ 4. 9	9,157
13	11.15	17.37	23.50	1.6	+ 4.21	9.356
25	10.28	16.52	23.16	1.8	+4.38	9,551
Févr. 6	9.43	16. 8	22.34	1,12	+5.1	[-9,735]
18	$\frac{8.57}{9}$	15.25	21.53	1,15	+5.27	9,900
Mars 2	8.12	14.42	21.12	1,20	+5.57	10,042
14	7:27 6:43	14. 0	20.32	1.25 1.30	+6.28 + 7.1	10,156
Avril 7	5.50	12,36	19.14	1.36	$+\frac{7}{7.34}$	10,285
19	5.15	11.55	18.35	1.42	+8.8	10,297
Mai 1	4.31	11.13	17.56	1.47	+8.40	10,274
13	3.47	10.32	17.17	1,35	+ 9.11	10,217
Juin 6	3. 3	9.50	16.38 15.58	1.58	+9.40	10,127
18	2.19 1.34	$\frac{9 \cdot 8}{8.25}$	15.17	2, 3 2, 8	+10.5 +10.28	9,861
30	0.49	7.42	14.35	2.12	+10.47	9,693
Juill. 12	•0. 4	6.58	13.53	2.15	+11. 2	9,509
24	23.15	6.14	13. 9	2.18	+11.12	9,314
Août 5	22.29	5.28	12.23	2,20	+11.17	9,116
17	21.43 20.56	$\frac{4.42}{3.54}$	11.37	2.20	+11.18	8,921
Sept. 10	20.36	3. 6	10.49	2,20	+11.14	8,737 $8,573$
22	10.20	2.17	9.10	2.17	+10.52	8,436
Oct. 4	18.31	1.27	8.19	2.14	+10.35	8,333
16	17.43	0.36	7.26	2,11	+10.17	8,270
28	16.53	*23.41	6.33	2. 7	+9.57	8.250
Nov. 9	16. 3 15.14	22.50	5.42 1.50	2. 4	+9.39	8,274
Déc. 3	14.25	21.10	3.59	2. o 1.57	+9.22 + 9.10	8,451
15	13.37	20.21	3. 9	1.55	+ 9.10	8,593
27	12.49	19.33	2.21	1.5%	+8.59	8,763
* 10.13	iuillet ·	lever à ob c	m et à a3h	5em - Io a		

<sup>\*</sup> Le 13 juillet: lever à ohom et à 23h5,m; le 2; octobre : passage à oh 2m et à 23h58m.

Les données se rapportent au centre de Saturne. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Parls

<sup>(1)</sup> L'unite de distance est la distance moyenne de 8 au ...

	Tem	ps moyen civil	A n	inuit m	noyen
DATES	LEVER	PASSAGE au coucher méridien	ascens. droite	BÉCLI- NAISON	bistance à la Terre (1)

### URANUS 1910

	b m	h m	h m	h m		
Janv. 1	8.37	12.48	16.59	19.29	-22,20	20,599
31	6.45	10.57	15.11	19.36	-22. 4	20,573
Mars 2	4.52	9.6	13.21	19.43	21.48	20.310
Avril I	2.57	7.13	11.28	19.48	-21.38	19,874
Mai 1	,I. 0	5.16	9.32	19.49	-21.35	19,376
31	22.57	3.17	7.32	19.48	-21.40	18,942
Juin 30	20.56	*1.15	5.29	19.44	-21.51	18,686
Juill. 30	18.55	23. 8	3.25	19.38	-22.3	18,678
Août 29	16.53	21. 5	¥1.22	19.34	-22.12	18,922
Sept. 28	14.54	19.6	23.17	19.32	-22.16	19,356
Oct. 28	12.57	17. 9	21.21	19.34	-22.13	19,866
Nov. 27	11. 2	15.15	19.28	19.38	-22.3	20,324
Dec. 27	1 9. 9l	13.24	17.39	19.44	1-21.47	20,614

<sup>\*</sup> Le 16 mai : lever à ohim et à 23h57m; le 18 juillet : passage à ohim et à 23h57m; le 18 septembre : coucher a ohim et à 23h57m.

### NEPTUNE 1910

Jany.	1 16.45	0.30	8.29	7.18	+21.31	28,984
3	1 14.43	22.34	6.27		+21.37	29,048
Mars	2 12.42	20.33	4.28	7.12	+21.43	29,362
	1 10.43	18.34	2.30	7.11	+21.45	29,835
Mai	1 8.47	16.38	*o.33	7.13	+21.44	30,337
3	1 6.53	14.43	22.34	7.16	+21.39	30,742
	0 4.59	12.50	20.40	7.20	+21.32	30,957
Juill. 3	0 3. 7	10.56	18.46	7.25	+21.23	30,934
	9 4.14		16.51	7.29	+21.13	30,679
Sept. 2	8 23.16	7. 7 5.10	14.55		+21.7	30,246
	8 21.19	5.10	12.58		+21. 5	29,739
	7 19.19	3.11	10.59	7.32	+21.8	29,287
Dec. 2	7 117.18	1.10	8.59	7.29	+21.14	29,019

<sup>\*</sup>Le 10 janvier : passage à oh3m et à 23h59m; le 9 mai : coucher à oh2m et à 23h58m; le 17 septembre : lever à oh2m et à 23h58m.

Les données se rapportent au centre de la planète. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

<sup>(1)</sup> L'unité de distance est la distance moyenne de 8 au ...

### CALENDRIER GRÉGORIEN (nouveaustyle).

Jusqu'en 1582, on a fait usage du calendrier julien (voir p. 45), basé sur une année de 365<sup>i</sup>,25, tandis que la valeur moyenne de l'année tropique est, pour 1910, de 365<sup>i</sup>,2421982 on 365<sup>i</sup>,5<sup>h</sup> 48<sup>m</sup> 45<sup>e</sup>,922. La différence, dé o<sup>i</sup>,0078018 par an, s'élève à 1 jour en 128 ans et à 3<sup>i</sup>,12072 en 400 ans. L'année civile adoptée dans le calendrier julien étant trop longue, son commencement retardait sans cesse sur celui de l'année solaire; l'écart était de 10 jours à la fin du xvi° siècle. Pour faire disparaître ce retard, le pape Grégoire XIII ordonna que le lendemain du jeudi 4 octobre 1582 s'appellerait le vendredi 15 octobre de l'année 1582.

En France, le retranchement de 10 jours dans le calendrier n'ent lieu qu'au mois de décembre suivant, par lettres patentes du roi Henri III, et le dimanche 9 décembre 1582 fut immédiatement suivi du lundi 20 décembre 1582.

Le calendrier grégorien a remplacé successivement, depuis 1582, le calendrier julien dans la plus grande partie du l'Europe.

Après cette correction de dix jours, on continua l'intercalation julienne d'un jour tous les 4 ans. Mais, comme elle produit un retard de 3 jours environ en 400 ans, on convint de supprimer le jour intercalaire dans les trois années 1700, 1800, 1900, et l'on arrêta que, dans la suite, trois années séculaires communes seraient toujours suivies d'une année séculaire bissextile.

L'année 1600 étant bissextile dans les calendriers julien et grégorien, l'avance de ce dernier est restée de 10 jours jusqu'au 1et mars 1700 (grégorien); elle a été ensuite de 11 jours jusqu'au 1et mars 1800 et de 12 jours jusqu'au 1et mars 1900. Maintenant elle est de 13 jours; il suffit donc d'ajouter treize jours, à une date du calendrier julien, pour avoir la date correspondante du calendrier grégorien.

### ARTICLES PRINCIPAUX DU COMPUT (1).

Année bissextile. — Une année, non séculaire, est bissextile si le nombre formé par les deux chiffres de droite du millésime est divisible par 4. Pour qu'une année séculaire soit bissextile, il faut que le nombre formé par les centaines du millésime soit divisible par 4. Dans les années bissextiles, février a 29 jours; dans le calendrier ecclésiastique, l'intercalation d'un jour se fait entre le 23 et le 24.

Dans le calendrier civil, ce jour supplémentaire

se place après le 28.

Indiction romaine. — Période de 15 années qui, à proprement parler, ne sert pas directement dans le comput. Son emploi se borne à fournir une simple notation chronologique.

Règle pour trouver l'indiction : ajouter 3 au millésime et diviser par 15; le reste est l'indiction. Si

le reste est o, l'indiction est 15.

Cycle solaire. — Période de 28 années, formée par le produit de 7, nombre des jours de la semaine, par le nombre 4, période des années bissextiles; elle a pour but de ramener les lettres dominicales dans le nême ordre. Comme, dans le calendrier grégorien, les années séculaires ne sont bissextiles que de 4 en 4, l'ordre des lettres dominicales change avec chaque siècle dont l'année séculaire n'est pas bissextile.

Règle pour trouver le cycle solaire: ajouter 9 au millesime et diviser par 28; le reste est le cycle so-

laire. Si le reste est o, le cycle est 28.

Le Tableau de la page 40 donne immédiatement le cycle solaire d'une année comprise entre 1582 et 5699.

Lettre dominicale. — Cycle formé des sept premières lettres de l'alphabet et qui sert à indiquer les dimanches de l'année.

Les années bissextiles ont deux lettres domini-

<sup>(1)</sup> Voir pour plus de détails l'Annuaire de 1905,

cales: pratiquement, la première sert du 1º janvier à la fin de février; la seconde à partir du 1º mars.

Pour trouver la lettre dominicale d'une année quelconque, comprise entre 1582 et 5699, il suffit d'entrer dans la Table de la page 41, avec le millésime de l'année. Pour les années séculaires, on fera usage de la première ligne de la Table, correspondant à l'année o.

Nombre d'or ou Cycle lunaire. — Période de 19 années, après laquelle les nouvelles lunes

reviennent à peu près aux mêmes dates.

Règle pour trouver le nombre d'or d'une année de l'ère chrétienne : ajouter 1 au millésime et diviser par 19, le reste est le nombre d'or. Si le reste est 0, le nombre d'or est 19.

La Table de la page 42 permet d'obtenir à vue le nombre d'or d'une année de notre ère jusqu'en 5699.

Épacte. — Dans le comput, on nomme épacte le nombre de jours formant la différence entre l'année solaire et l'année lunaire. Le eycle des épactes est formé des trente premiers nombres, inscrits sans interruption, mais en rétrogradant, à partir du 1<sup>st</sup> janvier, dans le calendrier perpétuel.

A chaque année correspond l'une des 30 épactes du cycle; cette épacte annuelle sert à déterminer

les nouvelles lunes de l'année.

Détermination de l'épacte annuelle. — Les épactes se déterminent à l'aide du nombre d'or. Pour faciliter les recherches ou a dresse une Table, dite Table étendue des épactes, formée de 30 groupes, désignés par des lettres différentes, majuscules et minuscules, contenant chaeun 19 épactes. On a ainsi toutes les combinaisons possibles entre les épactes et les nombres d'or.

Le Tableau de la page 43, extrait de la Table étendue des épactes, donne les séries des épactes en usage depuis le 15 octobre 1582, époque de la réforme grégorienne, jusqu'à l'année 2899.

Pour trouver l'épacte d'une année quelconque, il suffit d'entrer dans ce Tableau avec le nombre d'or de l'année.

Fête de Pâques. — D'après les règles admises, Pâques doit être célébré le 1° dimanche après le 14° jour de la lune, qui, suivant l'épacte, est nouvelle le jour de l'équinoxe du printemps ou immédiatement après. Si le 14° jour de la lune tombe un dimanche, Pâques est reporté au dimanche suivant.

La fixation de la fête de Pâques ne dépend pas de la lune vraie, mais bien de la lune comptée suivant l'épacte, d'après les règles du comput. Le terme pascal peut différer de 1,2 et parfois même de 3 jours de la pleine lune vraie. Ces différences ont pour résultat d'amener des écarts considérables, entre les dates pascales du comput et celles que l'on déterminerait à l'aide des lunes vraies.

Ainsi, en 1903, le terme pascal tombait le samedi 11 avril, et Pâques le 12 avril. Mais la pleine lune vraie ou astronomique arrivait, pour le méridien de Paris, le dimanche 12 avril, à 0<sup>h</sup> 27<sup>m</sup>; en lui appliquant les règles pascales, on aurait été conduit à célébrer Pâques le 19 avril.

En 1780, le terme pascal tombait le 21 mars et, par suite, Pâques fut fêté le 26 mars. D'après la Connaissance des Temps, la pleine lune eut lieu, à Paris, le 20 mars à 2<sup>h</sup>/40<sup>m</sup> du soir. Cette pleine lune, tombant avant le 21 mars, n'était pas pascale, et l'on aurait dû attendre la suivante, arrivant le mercredi 19 avril à 0<sup>h</sup> 37<sup>m</sup> du matin, ce qui reportait Pâques au 23 avril.

Table pascale. — Pour trouver la date de Paques dans une année quelconque, il suffit d'entrer dans la Table de la page 44 avec l'épacte et la lettre dominicale de l'année, ou la seconde, s'il v en a deux.

TABLEAU donnant le cycle solaire dans le calendrier grégorien (nouveau style).

ANNÉES	1500 2200 2900 3600 4300 5000	1600 2300 3000 3700 4400 5100	2400 3100	1800 2500 3200 3900 4600 5300	1900 2600 3300 4000 4700 5400	2000 2700 3400 4100 4800 5500	2100 2800 3500 4200 4900 5600
0 28 56 84 1 29 57 85 2 30 58 86 3 31 59 87 4 32 66 88 5 33 61 89 6 34 62 90 7 35 63 91 8 36 64 92 9 37 65 93 10 38 66 94 11 39 67 95 12 40 68 96 13 41 69 97 14 42 70 98 15 43 71 99 16 47 73 18 46 74 19 47 73 18 46 74 19 47 75 20 48 76 21 49 77 22 50 78 23 51 79 24 52 80 25 53 81 26 54 82 27 55 83	25 26 27 28 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 11 15 16 17 18 19 20 20 21 22 23 24	13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 1 2 3 4 5 6 6 7 8 9 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 7 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28	17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 12 13 14 15 15 16 16 16 17 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18	5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 1 2 3 3 4	21 22 23 24 25 26 27 28 1 2 3 3 4 5 6 7 8 9 9 10 11 12 13 14 15 16 16 17 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18	9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 1 1 2 3 3 4 4 5 6 6 7 8

# TABLEAU indiquant les lettres dominicales dans le calendrier grégorien (nouveau style).

ANNÉES	2500 2900 3300 3700	1800 2200 2600 3000 3400 3800 4200 4600 5000 5400	2700 3100 3500 3900 4300 4700	1600 2000 2400 2800 3200 3600 4000 4400 4800 5200 5600
28 56 84 1 29 57 85 2 30 58 86 3 31 59 88 3 32 60 88 5 33 61 89 7 35 66 99 7 35 66 99 9 37 65 93 10 38 66 99 11 49 68 96 13 41 69 97 14 42 70 98 15 43 77 16 44 77 17 45 73 18 46 775 20 48 76 21 49 77 22 50 78 24 52 80 25 53 81 26 54 82 27 83	C DC B A G FE D C B AG F E D CB A G F E D CB A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G B A G F E D C B A G B B A G B B B B B B B B B B B B B	E FE D C B AG F E D CB A G F ED C B A G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G B A G G B A G G B A G G B A G G B A G B A G G B A G G B A G G B A G G B A G G B A G G B A G G B A G G B A G G B A G G B A G G B A G G B A G G B A G B A G B A G B A G B B A G B B A G B B A G B B A G B B B A G B B B A G B B B B	G AG F E D CB A G F ED C B A G G F E D C BA G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B B A G F E D C B B A G F E D C B B A G F E D C B B A G F E D C B B A G F E D C B B A G F E D C B B A G F E D C B B A G F E D C B B A G F E D C B B A G F E D C B B B B B B B B B B B B B B B B B B	BA  BA  G  F  E  DC  B  A  G  FE  D  C  B  AG  F  E  D  CB  A  G  F  E  D  CB  A  G  F  E  CB  CB  CB  CB  CB  CB  CB  CC  CB  CC  CC

# TABLE DONNANT LE NOMBRE D'OR

depuis le commencement de l'ère vulgaire jusqu'en l'an 5699.

1 0 0 0 1

	180 370 560	15	16	17	18	61	-	54	n	*	r.c.	9	7	30	6	IO	11	12	13	<b>1</b> 1	
	3600	OI	11	13	13	1.6	ÇI	91	17	18	61	г	2	673	-	ın	9	7	œ	6.	
	1600 3500 5400	'n	9	7	œ	6.	OI	II	12	13	ţ.	15	91	17	18	61	н	61	n	-	
-	3.400 5.300	61	м	77	n	4	2	ی	-	æ	6,	01	Ξ	12	13	† <sub>1</sub>	ı,	91	17	18	
	3300	77	101	91	17	8	61	-	61	es	4	ū	9	7	oc	6	10	II	12	13	
	1300 1400 3200 3300 5100 5200	6.	2	II	12	13	1/1	çı	91	17	18	61	н	61	es	4	2	9	7	90	
	3 1000 50000	.,48	ın	9	-	ac	6	01	11	12	7	l/I	CI	91	17	18	61	-	69	es	_
4	2900 3000 3000 1300 1400 1500 1600 1700 1500 1500 1500 1400 1400 1500 1500 15	82	61	н	8	200	,	c	9	-	ec	6	OI	11	12	13	<b>†1</b>	çı	91	17	-
•	1000 2000 4800	13	1.5	çı	91	17	18	19	н	2	65	*	ū	9	7	30	6	10	II	12	
D.	900	sc	g.	10	Ξ	12	13	1.4	çı	91	11	18	61	<b>H</b>	e	es	*	ç	9	7	
	8000 2700 4600	22		2	9	-	oc	6	OI	11	13	13	1.4	15	91	17	18	61	-	22	_
	700 2500 (500	1	18	61	н	61	es	ý	5	9	-1	œ	6	OI	II	13	13	¥1	ÇI	91	_
	9000	122	13	1.6	CI.	91	17	81	61		68	n	4	5	9	2	90	6	IO	11	_
			- 90	-	IO	11	12	2	9.1	I.	91	17	81	61	-	8	es	40	c	9	_
	300 400 500 2300 2300 2400 4100 4300 500	- 2	. 65	4	S	9	7	эс	6	10	II	12	13	1.4	15	91	17	13	19		_
	300 400	91	17	28	61	'н	8	rs.	7	, 7	9	7	ot:	6	OI	11	13	13	1 t	1.5	_
	2000	=	12	13	, i	-CI	91	17	38	61		61	es	4	2	9	-	90	c	5	
	0 0 0 0 6:	9		- :c	0	. 0	1 1	13	13	,+	- 51	91	-	18	61	н	64	es	4	20	
1	1900 2 000 2 3800 3900 7	-		es	.,-	- 1	9	7	90	6.	01	11	13	13	\$ I	15	91	1.7	6: I	61	
		1_13	9											_			_	_			
	83		- 1			300	эс 20	20	88	8	900	386	00		80			3 02	63	2004	_
	ANNÉES	30			1 6°	60	3 62	9	9	46 65	7 66	48 67	0 68	50 69			53.7		55 77	56 75	_
	2	-		-	23		-,	10	3.6	27 4	28.4	20.6	30 4	31 5	32 5r	33 52	34 5		36 5	37.5	-
		-			3		10			- 00		10.	113		133		153			38	-
							-														_

PAR.

### TABLE DES ÉPACTES

NOMBRE D'OR LETTRES INDICES DU CYCLE DES ÉPACTES C A (1)  $u^{(1)}$ D В de 1582 de 1700 de 1900 de 2200 de 2300 de 2600 à 2399 à 1699 à 1899 à 2199 à 2299 à 2899 1 \* XXIX HIVXX XXVII XXVI 2 XII ΧI X 1X VIII VII 3 HIXX хх XXII XXI XIX XVIII 4 IV 111 11 1 \* XXIX 5 χV XΙ XIV XIII. XII X 6 XXVI XXV XXIV xxm XXII XXI 7 VII VΙ v IV 111 п 8 XVIII XVII XV1 XIV XIII XV 9 XXIX XXVIII XXVII XXVI XXV XXIV 10 x 1X VIII VII VI v 11 XXI ХX XIX XVIII XVII XVI 12 п 1 \* XXXX XXVIII XXVII 13 XIII XII ХI Х IXVIII 14 XXIV XXIII XXII XXI хx XIX 15 īV П \* Ш 1 16 XVI XV XIV HIZ XП XI 17 25 XXVII XXVI XXIV XXIII HZZ 18 VIII VII V1 v ١v 111 19 XIX XVIII XV1 XVII XV XIV

<sup>(1)</sup> La série A sera aussi en usage de 2400 à 2499 et la série u de 2500 à 2599.

TABLE PASCALE GRÉGORIENNE

ÉPACTE			Lettr	e domi	nicale		
ÉP,	A	В	С	D	Е	F	G
I	16 A 16 A 16 A 16 A 9 A 9 A 9 A 9 A 9 A 2 A 2 A 2 A 2 A 2 A 2 A 2 A 2	17 A 17 A 17 A 10 A 10 A 10 A 10 A 10 A 3 A 3 A 3 A 3 A 3 A 27 M 27 M 27 M 27 M 27 M 24 A 17 A 17 A	18 A 18 A 11 A 11 A 11 A 11 A 11 A 4 A 4 A 4 A 4 A 4 A 4 A 28 M 28 M 28 M 28 M 28 M 28 M 28 M 28 M 28 M 28 M 18 A 18 A 18 A 18 A 18 A	19 A 12 A 12 A 12 A 12 A 12 A 12 A 12 A 5 A 5 A 5 A 5 A 5 A 29 M 29 M 29 M 29 M 29 M 29 M 29 M 29 M 29 M 21 A 22 A 23 A 24 A 25 A 26 A 27 A 28 A 29 M 29 M 29 M 29 M 21 A 22 A 23 A 24 A 25 A 26 A 27 A 28 A 29 M 29 M 29 M 29 M 29 M 20 M 21 A 22 A 23 A 24 A 25 A 26 A 27 A 28 A 29 M 29 M 29 M 29 M 20 M 21 A 22 A 23 A 24 A 25 A 26 A 27 A 28 A 29 M 29 M 29 M 29 M 20 M 21 A 22 A 23 A 24 A 25 A 26 A 27 A 28 A 29 M 29 M 20 M 20 M 21 A 22 A 23 A 24 A 25 A 26 A 27 A 28 A 28 A 29 A 29 A 29 A 20 A	13 A 13 A 13 A 13 A 13 A 13 A 13 A 6 A 6 A 6 A 6 A 6 A 30 M 30 M 30 M 30 M 30 M 23 M 23 M 20 A 20 A 20 A	14 A A 7 A A 7 A A 7 A A 7 A A 31 M 31 M 31 M 31 M 24 M 24 M 24 M 21 A 21 A 21 A 21 A	15 A 15 A 15 A 15 A 15 A 8 A 8 A 8 A 8 A 1 A 1 A 1 A 1 A 25 M 25 M 25 M 22 A 22 A 22 A
*	16 A	17 A	18 A	19 A	20 A	14 A	15 A

Remplacer l'épacte XXV par l'épacte XXIV avec un nombre d'or plus petit que 12 et par l'épacte XXVI avec un nombre d'or plus grand que 11.

M signifie le mois de Mars et A celul d'Avril.

### CALENDRIER JULIEN (vieux style).

Le calendrier julien employé dans toute l'Europe jusqu'à la réforme faite en 1582, sous le pontificat de Grégoire XIII, et dont l'usage s'est encore conservé parmi les chrétiens du rite orthodoxe, n'est autre que le calendrier romain de Jules César (1), avec quelques modifications (voir les Annuaires pour 1904 et 1905).

La longueur de l'année, celle des mois, ainsi que leur distribution dans l'année, sont restées les mêmes; mais aux huit lettres nundinales on substitua les sept lettres dominicales et les fêtes païennes firent place aux fêtes chretiennes. Afin de régler la date de la fête de Pâques. on ajouta, par la suite,

l'indication du nombre d'or.

Trois années communes de 365 jours sont suivies d'une année bissextile de 366 jours. Le jour intercalaire ou complémentaire de l'année bissextile s'ajoute au mois de février; ce mois se compose alors de 29 jours.

Une année est ou n'est pas bissextile selon que la partie non séculaire de son millésime est ou n'est pas divisible par 4. Ainsi l'année 1908 est bissextile, et l'année 1910 ne l'est pas, parce que 10 n'est pas

divisible par 4.

La période de temps connue sous le nom de siècle est l'assemblage de cent années juliennes de 365 jours un quart; cette période comprend 36525 jours.

L'année julienne étant trop longue, retarde de plus en plus sur l'année tropique et, depuis 1582, sur l'année grégorienne. Ce dernier retard, qui du 1° mars 1800 au 28 février 1900 (dates grégoriennes) était de 12 jours, s'élève actuellement à 13 jours.

<sup>(1)</sup> La réforme du calendrier romain date de l'an 46 av. J. C.; mais les Egyptiens connaissaient déjà, depuis deux siècles, l'Intercalation d'un 6' jour épagomène lous les quaire ans.

### ARTICLES PRINCIPAUX DU COMPUT (1).

Cycle solaire et lettre dominicale. — S'il n'y avait pas d'années bissextiles les lettres dominicales reviendraient de 7 ans en 7 ans; mais, par suite de la présence d'une bissextile tous les 4 ans, ce retour ne se fait qu'après quatre fois plus de temps.

Cette période de 28 années, ramenant les lettres dominicales dans le même ordre, porte le nom de cycle solaire. On appelle aussi cycle solaire d'une année le rang de cette année dans la période de 28 ans.

Déterminer le cycle solaire d'une année. — La première année de l'ère vulgaire est réputée avoir en 10 de cycle solaire; par suite, pour avoir le cycle solaire d'une année quelconque après le commencement de l'ère, il faut ajouter 9 au millésime et diviser par 28; le reste est le cycle solaire de l'année et le quotient indique le nombre de cycles achevés depuis l'origine. Lorsque le reste est zéro, le cycle solaire est 28.

Si l'on voulait avoir le cycle solaire d'une année julienne fictive avant notre ère, la règle serait la suivante : ajouter 18 au millesime, diviser par 28 et retraucher le reste de 28; la différence est le cycle solaire cherché. On pourra aussi, pour les années de l'ère vulgaire, jusqu'én 5599, faire usage de la Table (p. 48) qui donne immediatement le cycle solaire et la lettre dominicale.

Nombre d'or ou cycle lunaire. — Période de 19 années, renfermant 235 lunaisons et ramenant, dans le calendrier. Les phases de la Lune dans le même ordre et aux mêmes dates.

Le nombre d'or d'une année est le rang de cette année dans la periode de 19 ans.

<sup>(1)</sup> Voir pour plus de détails l'Annuaire de 1905.

Règle. — Ajouter 1 au millésime et diviser par 19, le reste est le nombre d'or de l'année. Si l'on trouve zéro pour reste, le nombre d'or est 19. Pour avoir le nombre d'or des années juliennes avant notre ère, la règle deviendrait : ajouter 17 au millésime, diviser par 19 et retrancher le reste de 19.

La Table de la page 42 donne le nombre d'or

des années de notre ère jusqu'en 5599.

Épacte. — On donne ce nom à la différence entre la durée de l'année solaire et celle de 12 lunaisons moyenne (354 jours); l'épacte est employée dans le calendrier pour trouver, suivant les règles du comput. les jours de la nouvelle Lune.

Dans le calendrier julien, on est convenu maintenant d'appeler épacte d'une année, l'âge de la Lune, suivant le comput, au premier jour de cette année. La Lune pouvant avoir 30 jours, il y a donc 30 nombres d'épactes; mais, dans ce calendrier, 19 de ces nombres, correspondant aux 19 nombres d'or, sont seuls employés, ainsi que l'indique le Tableau suivant, qui donne l'épacte, comptée comme il vient d'être dit, connaissant le nombre d'or:

N. d'or	Épacte	N. d'or	Épacte	N. d'or	Épacte	N. d'or	Épacte
1 2 3 4 5	XI XXII III XIV XXV	6 7 8 9	XVII XXVIII IX XX	11 12 13 14 15	I XII XXIII IV XV	16 17 18 19	XXVI VII XVIII XXIX

**Détermination de la date de Pâques.** — Celleci dépend du nombre d'or et de la lettre dominicale. La Table de la page 49, dont les arguments sont le nombre d'or et la lettre dominicale de l'année, fournit cette date.

TABLE donnant le cycle solaire et la lettre dominicale dans le calendrier julien (vieux style).

					1		
ANNÉES	700 1400 2100 2800 3500 4200 4900	100 800 1500 2200 2900 3600 4300 5000	200 900 1600 2300 3000 3700 4400 5100	300 1000 1700 2400 3100 3800 4500 5200	\$00 1100 1800 2500 3200 3900 4600 5300	500 1200 1900 2600 3300 4000 4700 5400	600 1300 2000 2700 3400 4100 4800 5500
1 0150 01							
0 28 56 84	9 DC	25 ED	13 FE	ı GF	17 AG	5 BA	21 CB
1 29 57 85	10 B	26 C	14 D	2 E	18 F	6 G	22 A
2 30 58 86	II A	27 B	15 C	3 D	19 E	7 F	23 G
3 31 59 87	12 G	28 A	16 B	4 C	20 D	8 E	24 F
4 32 60 88 5 33 61 80	13 FE	ı GF	17 AG	5 BA	21 CB	9 DC	25 ED
	14 B	2 E	18 F	6 G	22 A	10 B	26 C
6 34 62 96	15 C	3 D	19 E	7 F	23 G	11 A	27 B
7 35 63 91 8 36 64 92	16 B	4 C	20 D	8 E	54 F	12 G	28 A
	17 AG	5 BA	21 CB	9 DC	25 ED	13 FE	ı GF
9 37 65 93		6 G	22 A	10 B	26 C	H B	2 E
	19 E	' '	23 G	11 A 12 G	27 B	15 C	3 D
			24 F		28 A	16 B	6 C
0 0 0	21 CB		25 ED		1 GF	17 AG	5 BA 6 G
	22 A	io B	26 € 27 B	15 B	2 E 3 D		
6 70 7	21 F	11 A	27 B	16 B	3 D	19 E 20 D	7 F 8 E
	25 ED	12 G 13 FE	i GF	17 AG	5 BA	20 B	
16 11 72 17 45 73	16 C	13 FE.	2 E	18 F	6 G	21 GB	9 DC
17 45 73 18 46 74	27 B	15 C	3 D	19 E	7 F	23 G	II A
19 47 75	28 A	16 B	i C	20 D	s E	2 i F	12 G
20 48 76	ı GF	IT AG	5 BA	at CB	o DC	25 EĐ	13 FE
21 19 77	2 E	18 F	6 G	22 A	10 B	26 C	14 D
22 50 78	3 D	10 E	7 F	23 G	II A	27 B	15 C
23 51 79	i C	20 D	8 E	2 i F	12 G	28 A	16 B
24 52 80	5 BA	21 CB	o DC	25 ED	13 FE	1 GF	17 AG
25 53 81	6 G	22 A	10 B	26 €	1 D	2 E	18 F
26 54 82	a F	23 G	11 A	27 B	15 C	3 D	19 E
27 55 83	8 E	2; F	12 6	28 A	16 B	4 C	20 D
	•				-		

### TABLE PASCALE JULIENNE

J.MBRE d'or			LETT	RE DOMI	NICALE		
NOMBRE	A	В	С	D	E	F	G
T	9 A	10 A	II A	12 A	6 л	7 A	8 A
2	26 м	27 М	28 м	29 M	3о м	3 г м	I A
3	16 A	17 A	18 A	19 A	20 A	14 A	15 A
4	9 A	3 A	4 A	5 A	6 A	7 A	8 A
5	26 м	27 M	28 м	29 м	23 м	24 M	25 м
6	16 A	17 л	II A	12 A	13 A	1 4 A	15 A
7	2 A	3 л	4 A	5 A	6 A	3 г м	I A
8	23 A	24 A	25 A	19 A	20 A	21 A	22 A
9	9 A	10 A	II A	12 A	13 A	14 A	8 A
10	2 A	3 а	28 м	29 м	3о м	3 г м	I A
11	16 A	17 A	18 A	19 A	20 A	21 A	22 A
12	9 A	10 A	II A	5 A	6 A	7 A	8 A
13	26 M	27 м	28 м	29 M	3о м	3 г м	25 M
14	16 л	17 A	18 A	19 A	13 A	т4 а	15 A
15	2 A	3 A	4 A	5 а	6 a	7 A	S A
16	26 м	27 M	28 м	22 м	23 м	24 M	25 м
17	16 A	10 A	II A	12 A	13 A	14 A	15 A
18	2 A	3 л	4 A	5 л	30 м	3 г м	I A
19	23 A	24 A	18 A	19 A	20 A	21 A	22 A

### PÉRIODE JULIENNE.

Période artificielle de 7980 ans, inventée par Joseph Scaliger, chronologiste du xvie siècle, et servant à fixer et à comparer entre elles les dates historiques. Elle a été formée par le produit des trois nombres 18, 19 et 15, qui représentent les périodes des cycles solaire, lunaire et d'indiction romaine.

En adoptant le cycle solaire, le nombre d'or et l'indiction romaine tels qu'ils sont employés au-jourd'hui et tels qu'ils étaient en usage au temps de Scaliger, on trouve qu'en l'an 1 de notre ère on compte 10 de cycle solaire, 2 de cycle lunaire et 4 d'indiction romaine.

Si l'on remonte ensuite dans les temps avant l'ère chrétienne jusqu'à la rencontre d'une année ayant à la fois 1 pour chacun des trois cycles, on arrive à l'année 4713 avant Jésus-Christ (4712 suivant les astronomes). Voilà pourquoi les chronologistes ont fixé à cette année 4713 le commencement ou l'an 1 de la période julienne.

Puisque l'an 1 de notre ère correspond à l'an 4714 de la période julienne, l'année précédente 4713 de cette période correspond à l'an 1 avant Jésus-Christ (à l'an 0, suivant les astronomes); et, si l'on désigne par A le millésime d'une année de notre ère, on aura pour l'année de la période julienne:

Année, avant notre ère...... 4714 - A, Année, après notre ère...... 4713 + A.

### ÈRES DIVERSES.

Lorsqu'on rapporte à la période julienne, dont l'étendue embrasse toutes les dates historiques, le commencement des ères diverses établies par les chronologistes, on se rend compte facilement du nombre d'années qui les sépare les unes des autres, soit qu'elles commencent avant, soit qu'elles commencent après Jésus-Christ.

### Années de la période julienne.

953, an 1 de l'ère des Juifs, 7 octobre de cette année 953.

2699, an I de l'ère d'Abraham.

3938, an 1 de l'ère des Olympiades, vers le milieu de l'année 3938 de la période.

3961, an 1 de la fondation de Rome selon Varron. 3967, an 1 de l'ère de Nabonassar, fixée au mer-

credi 26 février de l'année 3967.

4401, an 1 de l'ère des Séleucides on des Grecs.

4675, an ı de l'ère d'Espagne.

4714, an 1 de l'ère chrétienne.

5265, an 1 de l'ère des Arméniens.

5335, an t de l'hégire, 16 juillet decette année 5335.

6505, an 1 de la République française.

En outre des ères indiquées ci-dessus, toutes renfermées dans les limites de la période julienne, il en existe d'autres dont l'origine est antérieure à cette période.

Parmi celles-ci on peut citer l'ère de Constantinople, ayant pour origine la création du monde, fixée par l'Église grecque au 1° septembre de l'an 5508 av. J.-C.

### VÉRIFICATION DES DATES exprimées dans les calendriers julien et grégorien.

Les problèmes relatifs à la vérification des dates exigent qu'on puisse retrouver le nom du jour de la semaine correspondant à une date donnéeou inversement; les Tableaux suivants résolvent ces questions à vue, sans aucun calcul mental.

Les Tableaux donnés pages 41 et 48 fournissant la lettre dominicale de toutes les années grégoriennes de 1582 à 5699, et de toutes les années juliennes de 1 à 5500, suffiraient à la rigueur, car la lettre dominicale de chaque année commune fixe la date du premier dimanche de janvier (les quantièmes étant exprimés par les lettres A, B. C, D, E, F, G, au lieu d'être représentés par les chiffres 1, 2, 3, 4, 5, 6, 7), et, par suite, le nom de tous les jours de l'année. Les années bissextiles ont deux lettres dominicales : la première lettre valable du 1er janvier au 29 février; la seconde, reculée d'un rang par suite de l'intercalation de ce 29 février, est valable pour le reste de l'année. De la lettre dominicale, simple ou double, on déduit donc, par un calcul facile, le jour d'une date quelconque de chaque mois.

Les Tableaux suivants évitent ce calcul: le Tableau I indique le nom du premier jour de chaque mois, connaissant la lettre dominicale, simple ou double de l'année: les initiales D, L, Ma, Me, J, V, S représentent par abréviation les noms des jours de la semaine; enfin le Tableau II donne le nom du jour correspondant à un quantième donné, connaissant le nom du premier jour du mois.

TABLEAU I,

Indiquant le nom du premier jour de chaque mois, suivant la lettre dominicale de l'année.

Mois.	·A	В	С	D	E	F	G	ΑG	BA	СB	ъc	ED	FE	GF
	-	-			-		-	-			-			-
Janvier	D	S	V	J		Ma		D	s	7.	J	Ме	Ma	L
Février.	Мe	Ma	L	D	S	V	J	Мe	Ma	L	D	S	V	J
Mars	Ме	Ma	L	D	S	V	J	J	Ме	Ma	L	D	S	V
Avril	S	V	J	Me	Ma	L	$\overline{\mathbf{D}}$	$\overline{D}$	s	$\overline{V}$	J	Me	Ma	L
Mai	L	D	S	V	J		Ma	Ma	L	D	S	V	J	Me
Juin	J	Ме	Ma	L	D	S	V	V	J	Ме	Мa	L	D	S
Juillet	$\overline{s}$	$\overline{v}$	J	Me	Ma	L	$\overline{\mathbf{q}}$	$\overline{\mathbf{D}}$	$\overline{s}$	$\overline{\mathbf{v}}$	J	Me	Ma	L
Août	Ma	L	D	S	V	J	Me	Мe		L	D	S	v	J
Sept	V	J	Ме	Ma	L	D	S	S	V	J	Me	Ma	L	D
Octobre.	D	S	v	J	Me	Ma	L	L	D	$\overline{s}$	$\overline{v}$	J	Me	Ma
Nov	Me	Ma	L	ď	S	v	J	J	Me	Ma	Ĺ	Ď	S	V
Déc	V	J	Ме	Ma	L	D	s	S	V	J	Ме	Ma	L	D
				1		ĺ,							1	

Exemple : Quel jour correspond au 21 sept. 1910 (nouveau style)? La lettre dominicale de 1910 est B.

D'après le Tableau I, le 1er sept. (colonne B) est un jeudi.

D'après le Tableau II, le 21 sept. (colonne J) est un mercredi.

### TABLEAU II,

Donnant le nom d'un quantième du mois, connaissant le nom du premier jour du mois.

QUANTIÈME	PREMIER JOUR DU MOIS									
QUANTEME	L	Ма	Ме	J	v	S	D			
1, 8, 15, 22, 29 2, 9, 16, 23, 30 3, 10, 17, 24, 31 4, 11, 18, 25, 5, 12, 19, 26, 6, 13, 20, 27, 7, 14, 21, 28,	L Ma Me J V S D	Ma Me J V· S D L	Me J V S D L Ma	J V S D L Ma Me	V S D L Ma Me J	S D L Ma Me J V	D L Ma Me J V S			

## Usage de ces Tableaux pour la vérification des dates.

Calendrier julien (vieux style). — Voici un exemple de vérification et de critique des dates d'un document historique.

En 1290 eurent lieu une éclipse de Lune au mois d'août et une éclipse de Soleil au mois de septembre : elles sont relatées dans la *Chronique de saint Martial de Limoges* (édition de la Société de l'Histoire de France, p. 197) avec assez de détails pour permettre une discussion intéressante.

"Anno MCCXC, littera dominicali A, aureo numero xviij, luna xii, die lunæ post Assumptionem beatæ Mariæ, scilicet xvij calend. septemb., nocte sequenti ante diem Martis sequentem, circa duas vel tres horas, fuit eclipsis Lunæ particularis.

» Item eodem anno, aliis currentibus ut supra, die Martis ante Nativitatem beatæ Mariæ, ante primam,

fuit eclipsis Solis particularis. »

1º L'éclipse de Lune a donc eu lieu dans la nuit du lundi au mardi après l'Assomption de l'année 1290 : quelles dates correspondent à ces deux jours?

L'Assomption est une fête fixe dont la date est le 15 août; on est donc amené à chercher sur quel jour de la semaine tombait le 15 août 1290.

Le Tableau de la page 48 donne d'abord la lettre dominicale de 1290 : elle est à l'intersection de la colonne renfermant l'année 1200 (2° colonne à partir de la droite, commençant par 500) et de la ligne horizontale de l'année 90 (4° colonne des années); on trouve A conformément au texte ci-dessus.

Dans le Tableau I, colonne A, on trouve que le 1º août était un mardi; dans le Tableau II, colonne Ma, on trouve que le 15 août était aussi un

mardi, et que le lundiet le mardi suivants étaient le 21 et le 22.

Done l'éclipse a eu lieu dans la nuit du 21 au mardi 22, ou bien, d'après le texte, le 22 août 1290 à 2<sup>h</sup> ou 3<sup>h</sup> du matin. C'est ce qu'on peut vérifier au Tableau des éclipses dans l'Art de vérifier les dates (t. 1<sup>er</sup>, p. 75, 3<sup>e</sup> édition). Celà s'accorde très bien avec l'âge de la Lune qui était à son 14<sup>e</sup> jour le lundi; or, le jour de l'éclipse est nécessairement celui de la pleine Lune, 14<sup>e</sup> ou 15<sup>e</sup> de la lunaison.

Mais il y a une erreur dans le texte en ce qui concerne la date du lundi, fixée au 17 des calendes de septembre, c'est-à-dire au 16 août; il faut lire le 12 des calendes de septembre (xii au lieu de xvii), ce qui provient manifestement d'une erreur de copie. D'ailleurs, cette date serait impossible au point de vue astronomique, comme on va le voir bientôt.

2º L'éclipse de Soleil a eu lieu le mardi avant la Nativité de 1290, à quelle date correspond ce jour?

La Nativité est une fête fixe dont la date est le 8 septembre; cherchons donc quel jour de la semaine correspond au 8 septembre 1290.

La lettre dominicale de 1290 étant A, le Tableau I, colonne A, montre que le 1er septembre était un vendredi; le Tableau II, colonne V, montre que, le 8 étant aussi un vendredi, le mardid'avant était le 5.

Donc l'éclipse de Soleil eut lieu le 5 septembre au matin (avant l'office de prime), ce qui est conforme au Tableau des éclipses précité.

Cette date s'accorde très bien avec celle du 22 août, car ou sait que l'intervalle de temps qui s'écoule entre une éclipse de Lune et l'éclipse de Soleil qui la suit immédiatement doit être sensiblement égal à une demi-révolution synodique de la Lune ou à un demi-mois lunaire (29 ½ jours), c'est-à-dire 14 ¾ jours. Or, du 22 août au 5 septembre, il y a 14 jours, ce qui est l'intervalle prévu; la date erronée du 16 août donnerait 20 jours, ce qui est astronomiquement impossible.

La valeur du nombre d'or qui sert à désigner l'âge de la Lune à une date donnée apporterait une nouvelle confirmation de la date du 22 août.

Calendrier grégorien. — Exemple de vérification d'une date. La nouvelle de la découverte de la planète Neptune par Galle, de Berlin, d'après les indications de Le Verrier, fut annoncée à l'Académie des Sciences de Paris dans la séance du 5 octobre 1846 (Comptes rendus, t. XXIII, p. 659). A quel jour de la semaine correspond cette date?

Le Tableau de la page 41 donne D comme lettre dominicale de 1846 (intersection de la colonne 1800 et de la ligne horizontale 46); le Tableau I, colonne D, indique que le 1<sup>st</sup> octobre était un jeudi, et le Tableau II, colonne J, que le 5 octobre 1846 était un lundi. Le lundi est, en effet, le jour des séances de l'Académie des Sciences: la date est donc vérifiée.

Remarque, — Si la date comprend une année séculaire grégorienne, telle que 1600, 1700, ..., le nombre correspondant à l'année est zéro (0). Le lecteur qui fera usage des Tableaux pour trouver la lettre dominicale correspondante ne devra pas oublier de prendre les lettres de la ligne

horizontale supérieure C, E, G, BA placées en regard du zéro (o). Ainsi:

Année grégorienne.	Lettre dominicale.	Année grégorienne.	Lettre dominicale.
1600	BA	1800	E
1700	C	1900	G

On trouvera ainsi, à l'aide du Tableau I, que le 1° janvier 1600, colonne BA (seconde partie du Tableau), était un samedi; de même, le 1° janvier 1700 était un vendredi, etc.

### Concordance des calendriers julien (vieux style) et grégorien (nouveau style).

Exemple: Pierre le Grand arriva à Paris le 7 mai 1717 (nouveau style), d'après les Mémoires de Saint-Simon; édition Hachette, t. IX, p. 228:

Quel jour de la semaine correspond à cette date grégorienne et quelle est la date correspondante dans le calendrier russe (julien)?

Le Tableau de la page 41 donne d'abord la lettre dominicale de 1717 dans le calendrier grégorien: elle est à l'intersection de la colonne du siècle grégorien 1700 (5° colonne à partir de la gauche, commençant par 1700 et 2100) et de la ligne horizontale 17 (1° colonne des anuées commençant par 0): on trouve C. Le Tableau I, colonne C, donne S ou samedi pour le 1° mai. Le Tableau II, colonne S, donne V pour le 7 mai. C'était donc un vendredi, conformément au document précité. Pour transformer la date grégorienne en date

julicane, on seservira du Tableau auxiliaire suivant, qui donne la date grégorienne des retards du calendrier julien sur le grégorien :

Le calendrier julien retarde		Dates grégoriennes				
	jours du	15	oct.	1582 au	28 févr.	1700
11		I	mars	1700	28 févr.	1800
12		1	mars	1800	28 févr.	
13		I	mars	1900	28 févr.	2100

Ce Tableau (qui est une conséquence immédiate de la suppression grégorienne du 29 février des années séculaires 1700, 1800 et 1900) montre qu'en mai 1717 le retard était de 11 jours.

La date grégorienne du 7 mai 1717 (nouveau style) devient donc le 26 avril 1717 (vienx style) dans le calendrier russe ou julien. C'est ce qu'on vérifie avec les Tableaux précédents.

Le Tableau de la page 48 donne la lettre dominicale de 1717 dans le caleifdrier julien à l'intersection de la colonne 1700 (4° des siècles, à partir de la gauche) et de la ligne horizontale 17: on trouve F. Le Tableau l. colonne F, donne L ou lundi pour le 1° avril. et le Tableau II, colonne L, donne V ou vendredi, c'est-à-dire le même jour que précédemment.

La transformation inverse d'une date du calendrier julien en date du calendrier grégorien s'effectue de la même manière et doit présenter la même vérification, c'est-à-dire conduire au même jour de la semaine en partant de l'une on l'autre date.

On se sert pour cette transformation du Tableau

auxiliaire suivant, qui donne en date julienne l'avance du calendrier grégorien sur le julien :

Le calendrier grégorien Dates juliennes. .avance De 10 jours du 5 oct. 1582 au 18 févr. 1700 19 févr. 1700 17 fevr. 1800 16 févr. 1900 18 févr. 1800 12 17 févr. 1900 13 15 févr. 2:00

Exemple: L'ukase abolissant le servage en Russie est du 19 février 1861 (vieux style); la date grégorienne correspondante, de 12 jours en avance. d'après le Tableau ci-dessus, est le 3 mars 1861 (nouveau style).

On trouve facilement le jour correspondant à la date indiquée. En effet, le Tableau, page 48, donne, pour 1861, la lettre dominicale A; le Tableau I, colonne A, indique que le 1er février était un mercredi et le Tableau II, colonne Me, que le 19 février 1861 (vieux style) est un dimanche.

D'antre part, le Tableau, page 41, donne, ponr 1861, la lettre dominicale F; le Tableau I, colonne F, indique que le 1er mars est un vendredi, et le Tableau II, colonne V, que le 3 mars 1861 (nouveau style) est un dimanche. Donc la date s'écrira 19 février 1861, selon l'usage adopté.

Remarque. - Les questions relatives à la détermination du jour de la semaine correspondant à un quantième donné, et réciproquement, peuvent aussi se résoudre sans le secours des Tables I et II. à l'aide des concurrents et des réguliers solaires.

Les définitions des concurrents et des réguliers

solaires sont les mêmes dans le calendrier julien et dans le calendrier grégorien. Il importe donc de bien employer, dans les applications, la lettre dominicale du calendrier renfermant la date pour laquelle on opère, puisque celle-ci, pour une même année, n'est pas la même dans les deux calendriers.

Concurrents. — Le concurrent d'une année est le nombre de jours écoulés, dans l'année précédente, depuis le dernier dimanche de décembre. Il représente donc le complément à 7 de la lettre dominicale de l'année considérée.

Lettre dominicale.	Valeur numé- rique.	Concur- rent.	Jour de la semaine.	Valeur numérique.
A	1	6	Dimanche	1
В	2	5	Lundi	2
C	3	4	Mardi	3
D	4	3	Mercredi	4
E	5	3	Jeudi	5
F	6	1	Vendredi	6
G	7 011 0	0 0 0 u 7	Samedi	7 ou o

Les années bissextiles ayant deux lettres dominicales ont aussi deux concurrents; le premier, correspondant à la première lettre dominicale, sert pendant les deux premiers mois, et le deuxième pendant le reste de l'année.

**Régutiers solaires.** — Ce sont des nombres attachés invariablement à chacun des mois de l'année; ils représentent la valeur numérique attribuée, dans le calendrier perpetuel, à la lettre dominicale correspondant au premier de chaque mois.

Mois	Régulier	Mois	Régulier	Mois	Régulier
Jany.	1	Mai	2	Sept.	6
Fev.	4	Juin	5	Oct.	1
Mars	4	Juill.	0	Nov.	4
Avril	0	Août	3	Déc.	6

Mode d'emploi. — 1° Trouver le jour de la semaine répondant à un quantième donné: ajouter le concurrent, le régulier et le quantième, diviser par 7; le reste est le jour de la semaine cherché.

Exemple. — Quel jour de la semaine correspond, dans le calendrier grégorien, au 5 octobre 1846?

Le Tableau de la page 41 donne D pour lettre dominicale, le concurrent est par suite 3. Le régulier d'octobre étant 1, on aura donc

$$3 + 1 + 5 = 9;$$

divisant par 7, le reste est 2 ou lundi, ainsi qu'on l'a vu page 56.

2º Trouver le quantième répondant à un jour de la semaine donné: ajouter 14 à la valeur du jour de la semaine donné, retrancher le concurrent et le régulier et diviser par 7; le reste donnera le quantième dans la première semaine du mois. Ajouter 7, 14, 21 ou 28 à ce reste suivant que le jour était le 2°, 3°, 4° ou 5° du mois.

Exemple. — Quel est le quantième correspondant, dans le calendrier julien, au troisième dimanche de février 1861?

Le Tableau de la page 48 donne A pour lettre dominicale de 1861; le concurrent sera donc 6 et le régulier solaire 4. On aura, 1 étant la valeur numérique répondant au dimanche,

$$1+14-(4+6)=5$$
,

qui, divisé par 7, donne 5 pour reste; ajoutant 14, puisque l'on considère le troisième dimanche, il vient 19: le jour cherché est donc le 19 février 1861, ainsi qu'on le voit page 59.

#### CALENDRIER COPHTE.

L'année des anciens Égyptiens était une année vague, composée de 365 jours, sans intercalation; elle comprenait 12 mois de 30 jours, suivis de 5 jours complémentaires, ou épagomènes. C'est de cette année qu'il est question dans l'ère de Nabonassar, qui commence le mercredi 26 février de l'an 747 avant J.-C.

L'édit de Canope, que nous a conservé la Stèle de Tanis, prouve qu'à partir de l'an 238 avant J.-C. sons le règne de Ptolémée Evergète, les Égyptiens, abandonnant l'année vague, ajoutèrent tous les quatre ans un 6° jour épagomène, afin de rendre leur année fixe. On savait déjà que l'addition d'un 6° épagomène eut lieu en l'an 8 de l'ère actiatique; cette année, composée de 366 jours, commence le dimanche 29 août de l'an 23 avant J.-C. et finit le lundi 29 août de l'an 22 avant J.-C.

Plus tard, les Cophtes, tout en conservant l'année fixe de l'ère actiatique, en firent l'application à l'ère de Dioclétien ou des Martyrs.

L'an 1 de l'ère des Martyrs commence le vendredi 29 août de l'an 284 après J.-C. et finit le vendredi 28 août de l'an 285 après J.-C.

Les 12 mois de ce calendrier portent les noms de tut, bobeh, hatur, koj hak, tubeh, amchir, barmhat, barmudeh, bachones, bawne, abib, mesori, et les jours complémentaires sont les épagomènes.

#### CALENDRIER MUSULMAN.

Le calendrier musulman remonte, pour sa forme actuelle, à l'an 1 de l'hégire, qui commence le 16 juillet de l'an 622 après J.-C.

Les mois, dans ce calendrier, suivent le cours de la Lune et sont de 29 ou 30 jours; les années se composent constamment de 12 mois, comprenant ensemble 354 ou 355 jours. Il suit de là que l'année musulmane, purement lunaire, commence, d'une année à l'autre, 10 ou 11 jours plus tôt dans l'année solaire.

Le cycle lunaire des Musulmans, composé de 30 années lunaires, après lesquelles les années communes de 354 jours et les années abondantes de 355 jours reviennent dans le même ordre, comprend 19 années communes, sous les nombres 1, 3, 4, 6, 8, 9, 11, 12, 14, 15, 17, 19, 20, 22, 23, 25, 27, 28 et 30, et 11 années abondantes, sous les nombres 2, 5, 7, 10, 13, 16, 18, 21, 24, 26 et 29 (1).

Dans la pratique, les jours comptés par les Arabes et les autres peuples qui suivent le calendrier musulman ne sont pas toujours bien d'accord avec les jours marqués dans les calendriers imprimés. Cela vient de ce que ces peuples ne comptent pour le 1° jour du mois que le jour même où le croissant de la nouvelle lune devient visible pour eux, ce qui n'a lieu que le 2° jour environ après la conjonction du Soleil et de la Lune; mais cet inconvénient disparaît par le soin qu'ils ont dejoindre

<sup>(1)</sup> Suivant certains auteurs la 15° année du cycle est abondante et la 16° défective.

à leur date le nom du jour de la semaine, ce qui permet toujours de ramener à sa véritable place le jour qu'ils ont voulu indiquer. Les Musulmans comptent leur jour à partir du coucher du Soleil du jour civil précédent.

Les mois se succèdent dans l'ordre suivant :

Mois.	Jours.	Mois.	Jours	
Moharem	30	Redjeb	3о	
Safar	29	Schaaban	29	
Rébi 1er	30	Ramadan	30	
Rébi 2º	29	Schoual	29	
Djoumada 187.	3 o	Dzou'l-cadeh.	29	
Djoumada 2°.	29	Dzou'l-hedjeh.	29 ou	3о

### CALENDRIER ISRAÉLITE.

Le comput israélite remonte, pour sa forme actuelle, au ive siècle après Jésus-Christ; il sert principalement aux juifs modernes à fixer leurs fètes et leurs cérémonies religieuses.

Dans ce calendrier, les mois, réglés sur le cours de la Lune, sont des mois lunaires, de 29 ou 30 jours, et l'année se compose de 12 mois lunaires lorsqu'elle est commune, et de 13 mois lunaires lorsqu'elle est embolismique.

L'année commune peut avoir 353, 354 ou 355 jours suivant qu'elle est défective, régulière ou abondante. De même l'année embolismique peut avoir 383, 384 ou 385 jours suivant qu'elle est défective, régulière ou abondante.

Les années communes et les années embolismiques se succèdent entre elles de telle sorte qu'après une période de 19 ans le commencement de l'année

israélite arrive à la même époque de l'année solaire. L'année israélite est donc une année lunisolaire.

Tableau des mois israélites

			AN	NÉE		
MOIS	c	ommui	10	e m	bolism	ique
	D.	R.	Α.	D.	R.	A.
Tisseri	3o	3o	30	3o	3o	30
Hesvan Kislev	29 29	29 30	3 o 3 o	29 29	29 30	30 30
Tébeth Schebat	29 30	29 30	29 30	29 30	29 30	29 30
Adar	29	29	29	30	30	30
Véadar Nissan	30	30	3о	29 30	29 30	29 30
Iyar	29 30	29 30	29 30	29 30	29 30	<sup>29</sup> 30
TamouzAb	29 30	29 30	29 30	29 30	29 30	29 30
Elloul	29.	29	29	29	29	29
Sommes	353	354	355	383	384	385

La période de 19 ans, ou cycle lunaire des Juifs, imité de celui des Grecs, comprend 12 années communes et 7 années embolismiques.

Les années communes sont les 17°, 2°, 4°, 5°, 7°, 9°, 10°, 12°, 13°, 15°, 16° et 18° du cycle; les embolismiques sont les 3°, 6°, 8°, 11°, 14°, 17° et 19° du cycle.

Le jour israélite commence au coucher du Soleil du jour civil précédent.

### CALENDRIER RÉPUBLICAIN

Dans le calendrier républicain français, qui n'a été en usage que pendant treize années, jusqu'au 1er janvier 1806, on compte les années à partir du 22 septembre 1792, époque de l'équinoxe d'autonne et de la fondation de la République.

Les mois de ce calendrier ont tous également 30 jours, et les jours complémentaires, qui suivent le dernier mois, sont au nombre de 5 ou de 6, suivant que l'année républicaine deit avoir 365 ou 366 jours. L'année commence à minuit, avec le jour civil où tombe l'équinoxe vrai d'automne pour l'Observatoire de Paris.

Le commencement d'une année et, par suite, sa durée ne peuvent donc être obtenus à l'avance qu'à l'aide d'un calcul astronomique précis.

Le mois est composé de 3 décades, les décades sont de 10 jours nommés primidi, duodi, tridi, quartidi, quintidi, sextidi, septidi, octidi, nonidi, décadi. Les 12 mois portent les noms de vendémiaire, brumaire, frimaire, nivôse, pluviôse, ventôse, germinal, floréal, prairial, messidor, thermidor, fructidor.

Le Tableau suivant (page 67) fait connaître la correspondance entre les calendriers républicain et grégorien pour les premiers jours de chaque mois républicain de l'au l à l'au XV. Il sera facile d'en déduire celle d'un jour quelconque d'un mois et d'une année républicaine donnés.

Tableau de concordance entre les calendriers républicain et grégorien

						-	-					_				ł
Ère républ	républicaine	_	=	Ξ	<u>&gt;</u>	>	5	ΠΛ	IIIA	×	×	×	×	X.	N X	> ×
Ère grégorienne.	enne	1792	1793	1794	1795	1796	1797	1798	1799	1799 1800	1801	1802	1803	1804	1805	1806
I er vend	Sept.	23	23	22	23	32	2.2	23	23	23	23	23	77	23	23	23
1 or brum	Oct.	23	32	2.3	23	32	22	23	23	25	23	23	76	23	23	23
ror frim	Nov.	31	31	31	22	21	12	2.1	3.2	2.2	22	22	23	22	22	22
I'er nivôse.	Déc.	2.1	31	21	2.3	21	21	2.0	22	22	22	22	23	23	22	2.2
Ère grégorianna		1793	1794 1795	1795		1796 1797		1705	1798 1799 1800 1801 1802	1801	1802	1803	1804	1804 1805 1806 1807	1806	1807
I er pluv	Janv.	30	20	20	21	30	30	20	3.1	2.1	21	21	2.2	21	21	21
I er ventôse.	Fevr.	6.	61	61	20	161	61	61	20	30	20	20	21	20	20	20
1 er germ	Mars.	21	2.1	17	21	2.1	21	2.1	22	22	22	33	22	22	22	22
1 er floréal	Avril.	20	30	5.0	20	20	30	30	21	31	21	21	21	21	21	21
1 °f prairial.	Mai.	20	30	20	20	30	30	20	3.1	21	21	2.1	2.1	21	21	21
I at messid.	Juin.	61	19	19	19	19	19	61	20	20	30	30	20	20	20	20
1er therm	Jaill.	19	19	19	61	61	61	61	30	20	20	20	20	20	30	20
rer fructid.	Aodt.	o.	œ	œ.	ž	œ.	8.	œ	61	6.	ć.	6.	10	5	6.1	19
							-									-0

#### CALENDRIER CHINOIS

Il est luni-solaire et réglé sur les mouvements vrais du Soleil et de la Lune rapportés au méridien de Pékin, tels qu'ils se déduisent des Tables astronomiques.

L'année renferme ordinairement 12 lunaisons ou mois; de temps en temps, on intercale une 13° lunaison, pour rétablir à peu près l'accord des mouvements de la Lune et du Soleil. Les années communes, de 12 lunaisons, renferment 354 ou 355 jours, et les années pleines, de 13 lunaisons, varient entre 383 et 384 jours.

L'année commence avec la lunaison dans le cours de laquelle le Soleil entre dans le signe zodiacal des Poissons, ce qui, pour le méridien de Pékin, arrive actuellement vers le 19 février. Une lunaison ne pouvant dépasser 30 jours, on voit que le commencement de l'année chinoise est compris untre le 20 janvier et le 19 février.

Pour les usages ordinaires de la vie, on compte les aunées depuis l'avènement au trône de l'empereur régnant. Dans la chronologie, les années sont réparties par cycles de 60 ans. Le cycle sexagésimal est lui-même formé au moyen de deux autres : l'un décimal, répété 6 fois consécutivement, et l'autre, duodécimal, répété 5 fois de suite, à côté du premier. Par suite de cette combinaison une année est désignée par deux caractères différents, comme le montre le Tableau des cycles, donné page 71.

Le 76° cycle sexagésimal a commencé en 1864 (1). L'année Ki-Ycou, 46° du 76° cycle, commence le 22 janvier 1909; elle est pleine et renferme 384 jours.

L'année Kéng-Su, 47° du 76° cycle, est commune, de 354 jours, et commence le 10 février 1910.

Les mois n'ont pas de nom particulier; ils se désignent par leur numéro d'ordre dans l'année. Le mois intercalaire n'a pas de numéro spécial; il prend, suivi du signe jun, celui du mois précédent. Les mois ou lunes ont 29 ou 30 jours; ceux de 29 jours se nomment sjao (petits), et ceux de 30 jours, ta (grands).

Le commencement du mois est fixé au jour où tombe la nouvelle lune vraie, pour le méridien de Pékin. Par suite de l'emploi des mouvements vrais, les mois sjao et ta ne sont pas alternatifs; on rencontre assez souvent deux et même trois mois consécutifs de même durée.

La lunaison étant un peu inférieure au temps moyennement employé par le Soleil pour parcourir un signe du zodiaque, il s'ensuit que, de temps en temps, le Soleil reste dans le même signe pendant toute une lunaison; celle-ci forme le mois intercalaire.

Dans le placement de la lune intercalaire, il faut bien tenir compte que, dans le calendrier chinois:

<sup>(</sup>¹) D'après la chronologie dressée par ordre de l'empereur Kien-long et déposée, au xvin\*siècle, à la bibliothèque royale par le P. Amiol. Suivant la décision du tribunal des Mathématiques de Pékín, rendue en 1681, on compte 6 cycles de moins.

L'équinoxe du printemps	est toujours le	20	mois.
Le solstice d'été	>>	5°	))
L'équinoxe d'automne	))	8.	))
Le solstice d'hiver	))	110	>>

Les 1°, 11° et 12° mois ne sont jamais doublés.

Le jour, dans la vie civile, commence à minuit; il renferme douze parties égales, nommées shi, qui se comptent sans interruption de 1 à 12. Les shi se désignent par les caractères du cycle duodécimal. En réalité, les Chinois font commencer le jour au milieu de la première heure, nommée tse, qui répond à l'intervalle compris entre 11h du soir et 1h du matin.

Les jours se comptent de 1 à 29 ou 30, suivant que les mois sont sjao ou ta. Ils se comptent aussi, et c'est la un moyen de contrôle des dates chinoises, depuis une époque très reculée, suivant un cycle sexagésimal, dont les signes sont les mêmes que ceux du cycle de 60 ans.

L'usage des mouvements vrais exige, pour former le calendrier d'une année quelconque, l'emploi des Tables lunaire et solaire. Les résultats des calculs, faits avec les Tables astronomiques alors connues, ont été publiés en 1644, par le Tribunal des Mathématiques de Pékin, pour une période allant de 1624 à 2021. Cette publication, connue sous le nom de Wan-Nien-Chou, sert de base aux calendriers présentés tous les ans à l'empereur et publiés dans toute la Chine.

En comparant les données chinoises aux résultats obtenus avec les Tables astronomiques actuelles, on peut rencontrer quelquefois un désaccord. Ainsi, en rapportant au méridien de Pékin la néoménie du 13 février 1896, on trouve qu'elle s'est produite ce même jour, à 11<sup>h</sup>59<sup>m</sup> du soir, temps moyen de Pékin. Cependant le Wan-Nien-Chou reporte la nénoméie au 14 février.

Cette nouvelle lune était la première de l'année chinoise commençant en 1896. Par suite l'année Ping-Shin a eu une durée différente suivant que l'on adopte le résultat calculé en Chine ou l'Annuaire. On a suivi les données du Wan-Nien-Chou, dans le Tableau des concordances.

### Cycle décimal ou des 10 kan (trones)

Nos.	Noms	Nos.	Noms	Nos.	Noms	N°.	Noms	N°*.	Noms
1.	Kia	3.	Ping	5.	Vou	7.	Kèng	9.	Gin
2.	Y	4.	Ting	6.	Ki	8.	Sin	10.	Kuei

## Cycle duodécimal ou des 12 tchi (branches)

Nºs.	Noms	Nos.	Noms	Nos.	Noms	N°*.	Noms
1.	Tse	4.	Mao	7.	Ou	10.	Yeou
2.	Tcheou	5.	Chin	8.	Onei	11.	Su
3.	Yn	6.	Se	9.	Shin	12.	Hai

### Cycle sexagésimal ou Kiah-Tsée

		Noms		Noms		ioms		N	oms
N.,	_	·	Nºs.	_	No.		Nos.	-	
1.	Kia	Tse	16. Ki	Mao	31. Kia	Ou	46.	Ki	Yeou
2.	Y	Tcheou	17. Kêng	Chin	32. Y	Ouei	47.	Kéng	Su
3.	Ping	Yn	18. Sin	Se	33. Ping	Shin	48.	Sin	Hai
4.	Ting	Mao	19. Gin	Ou	34. Ting	Yeou	49.	Gin	Tse
5.	Vou	Chin	20. Kuci	Ouei	35. Vou	Su	50.	Kuei	Tcheou
6.	Ki	Se	21. Kia	Shin	36. Ki	Hai	51.	Kia	Yn
7.	Kêng	Ou	22. Y	Yeou	37. Kêng	Tse	52.	Y	Mao
8.	Sin	Ouei	23. Ping	Su .	38. Sin	Tcheou	53.	Ping	Chin
9.	Gin	Shin	24. Ting	Hal	39. Gin	Yn	54.	Ting	Se
10.	Kuel	Yeou	25. Vou	Tse	40. Kuei	Мао	55.	Vou	Ou
11.	Kia	Su	26. Ki	Tcheou	41. Kia	Chin	56.	Ki	Ouei
12.	Y	Hai	27. Kêng	Yn	42. Y	Se	57.	Kéng	Shin
13.	Ping	Tse	28. Sin	Mao	43. Ping	Ou	58.	Sin	Yeou
14.	Ting	Tcheou	29. Gin	Chin	44. Ting	Ouei	59.	Gin	Su
15.	. Vou	Yn	30. Kuei	Se	45. Vou	Shin	60.	Kuei	Ilai

# CONCORDANCE DES CALENDRIERS

## dans l'année grégorienne 1910

La Table suivante a pour objet de faire passer, d'un système de comput dans un autre, une date quelconque renfermée dans les limites de l'année grégorienne 1910.

Dans les calendriers musulman, israélite et chinois, dont les mois sont lunaires, le jour de la lune est indiqué, plus ou moins exactement, par le quantième du mois. On donne, dans les pages impaires 7 à 29, le jour de la lune fourni par le calcul astronomique, en comptant un pour le jour civil où tombe la nouvelle lune. Si l'on compare ce jour de la lune avec le premier jour de ces mois, on trouve que les lunes civiles, israélites ou musulmanes, commencent généralement après les nouvelles lunes astronomiques. Quelquefois la différence est de 3 jours, et quelquefois elle est nulle; le plus souvent elle est de 1 ou 2 jours. C'est ainsi que le 1st tisseri 5671 répond au deuxième jour de la lune et le 1st moharem 1328 au troisième.

On peut même trouver quelquesois, correspondant au premier jour de certains mois israélites ou musulmans, 4 jours pour age astronomique de la lune; mais, même quand ce sait se présente, la dissérence réelle n'atteint pas 3 jours, parce que, dans les deux calendriers indiqués, le jour commence avec le coucher du Soleil du jour civil précédent.

## CONCORDANCE DES CALENDRIERS PENDANT L'ANNÉE 1910

### Calendrier

régorien	Julien (russe)	Musulman	Israćlite	Républicain	Cophte	Chinois (76° cycle)
1910	1909	1327	5670	118	1626	46
1 Jany.	19 Déc.	10 Dzou'l-	20 Tébeth	II Nivôse	23 Koyak	20 XI mois
9	19 Dec.		28	19	1 Tubeh	28
x x	29	29 1327	1 Schébat		3	1 XII mois
3	29 3 r	1 Moha-	3	23	5	3 46
6	1 Jany.	2 rem	4	24	6	4
	8 1910	9 1328	11	1 Pluviôse	13	II
1 Feyr.	19	20	22	12	24	22
8	26	27	20	19	1 Amchir	20
D	28	20	1 Adar	21	3	1 I' mois
2	30	1 Safar	3	23	5	3 47
4	1 Feyr.	3 1328	5	25	7	5
0	7 1910	9	11	1 Ventôse	13	11
1 Mars	16	18	20	10	22	20
0	25	27	29	10	1 Bar-	24
I	26	28	30	20	2 mhat	1 Il'mois
2	27	29	1 Véadar	21	3	2 47
3	28	1 Rebi 1°	2	22	4	3
4	1 Mars	2 1328	3	23	5	4
2	9 1910	10	11	1 Germinal	13 .	12
1 Avrll	19	20	21	11	23	22
)	27	28	29	10	1 Bar-	30
)	28	29	1 Nissan	20	2 mudeh	1 III' mois
2	30	1 Rébi 2º	3	22	4	3 47
§	1 Avril	3 1328	5	2;	6	5
I	8 1910	10	12	1 Floréal	13	12
1 Mai	18	20	22	II	23	22
)	26	28	30	19	1 Bacho-	1 IV mois
)	27	29	1 lyar	20	2 nes	2 47
1	28	1 Djon-	2	21	3	3
5	1 Mai	4 mada1er	5	24	6	6
4 7	8 1910	11 1328	12	1 Prairial	13	13
1 Juin	19	22	23	12	24	2.4
7	25	28	29	18	30	1 V° mois
9	26	29	1 Sivan	19	1 Bawne	2 47
	28	1 Djou-	3	21	3	4
4 0	1 Juin	5 mada 2°		25	1.7	8
	7 1910	11 1328	13	1 Messidor	1.3	14
,	1					
-						

# CONCORDANCE DES CALENDRIERS PENDANT L'ANNÉE 1910

## Calendrier

Grégorien	Julien (russe)	Musulman	Israélite	Républicain	Cophte	Chinois (76° cycle)
1910 1 Juill. 7 8 9 14 20 1 Août	1910 18 Juin 25 25 26 1 Juill.	1328 22 Djou- 28 mada 26 1 Redjeh 6 12	5670 24 Sivan 5. 1 Tamouz 2 5670 7	25 1 Thermi- 13 dor 118	1626 24 Bawne 30 1 Abib 2 1626 7 13 25	57 V° mois 1 VI° mois 2 3 8 14 26 1 VII° mois
5 6 7 8 13 19 1 Sept	23 21 20 26 1 Août 6 19 22 2 1	28 29 50 <b>1</b> Schaa 1 ban 12 20 28 <b>1</b> hama-	1 Ab 5670 1 Ab 5670 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	17 18 19 20 26 1 Fructi- 1; dor 118	29 30 1 Messori 2 1626 8 13 26 29 30 1 Epag.	2
11 15 18 23 1 Oct.	20 1 Sept. 5 10 18 20 21 23	6 dan 9 13 18 26 28 29 1 Schoual	10 14 19 27 29 1 Tisseri	24 27 Compl. 1 Vendém. 9 119	1 Tut 1627 4 8 13 21 23 24 26	8 11 15 20 28 1 IX° mois 2
11 23 1 Nov.	28 1 Oct. 19 20 21 22 28 1 Nov.	6 9 18 27 28 29 1 Dzou'l- cadeh	11	19 22 1 Brumaire 10 119 11 12 13 19	1 Bobeh 4 1627 13 22 23 24 25 1 Hatur 5 1627	9 12 21 30 1 X* mois 2 3
14 22 1 Déc. 2 10 14 22	1 Nov. 18 19 21 27 1 Déc.	1	1 Kislev 3 5671 9 13	1 Frimaire 10 119 11 13 19 23 1 Nivôse		21 30 1 XI* mois 3 9 13

# PHENOMÈNES ASTRONOMIQUES PRINCIPAUX

## OBSERVABLES EN 1910

	Sous ce titre on désigne, dans l'ordre de v .é :	isibi-
111		Pages.
I º	Les éclipses de Soleil et de Lune	76
20	Les occultations des planètes et des étoiles par la Lune	78
ã.	Les éclipses des satellites de Jupiter et au- tres phénomènes du système de Jupiter.	79
40	Les aspects des planètes	82
5°	Les positions des points radiants des étoiles	0.1

# ÉCLIPSES DE SOLEIL ET DE LUNE

### EN 1910

(Temps moyen civil, compté de oh à 24h)

### Le 9 mai, éclipse totale de Soleil, invisible à Paris.

PHASES	TEMPS MOYEN civil de Paris	DANS LE LIEU  Longitude Latitude	c
Com <sup>1</sup> de l'écl. générale Com <sup>1</sup> de l'écl. totale Com <sup>1</sup> de l'écl. centrale Fin de l'écl. centrale Fin de l'écl. totale Fin de l'écl. générale	5.14,6 5.18,5 6.24,9 6.29,4	57.57'E 56.18 2 103.11 E 73. 9 2 109.57 E 73.10 2 154.37 E 46.44 2 154.33 E 44.30 2 146. 6 E 15.49 2	A A

L'éclipse est visible en Australie et dans la partie australe de l'Océan Indien.

### II. — Le 24 mai, éclipse totale de Lune, en partie visible à Paris.

	en partie visible a Faris.	
	•	Temps moyen civil de Paris
		h m
	Entrée dans la pénombre, à	2.41,8
	Entrée dans l'ombre, à	3.55,8
	Commencement de l'éclipse totale, à	5.18,5
	Milieu de l'éclipse, à	5.43,7
	Fin de l'éclipse totale, à	6. 8,9
ĺ	Sortie de l'ombre, à	7.31,7
ĺ	Sortie de la pénombre, à	8.45,5
	Coucher de la Lune, à Paris, à	4.8
	Grandeur de l'éclipse : 1,098, le diamètre	
	do la Luna atant un	1

### III. - Le 2 novembre, éclipse partielle de Soleil, invisible à Paris.

PHASES	TEMPS MOYEN civil de Paris	Longitude Latitude
Com <sup>t</sup> de l'éclipse générale	0. 0,3	114°.37′E 63°.27′B
Plus grande phase	2.18,3	156°.50 O 62°.6 B
Fin de l'éclipse générale.	4.35,9	166°.54 O 17°.45 B

Grandeur maxima de l'éclipse : 0,852, le diamètre du Soleil étant un.

L'éclipe est visible au nord-est de l'Asie, au Japon et dans l'Océan Pacifique.

# IV. - Les 16 et 17 novembre, éclipse totale

de Lune, visible à Paris.
Temps moyen civil de Paris
Entrée dans la pénombre le 16 à 21.54,8  Entrée dans l'ombre le 16 à 22.53,3  Commencement de l'éclipse totale. le 17 à 0.4,3  Milieu de l'éclipse le 17 à 0.30,2  Fin de l'éclipse totale le 17 à 0.56,0  Sortie de l'ombre le 17 à 2.7,0  Sortie de la pénombre le 17 à 3.5,5
Grandeur de l'éclipse : 1,130, le diamètre

de la Lune étant un.

# OCCULTATIONS BES PLANÈTES ET DES ÉTOILES VISIBLES A PARIS (Temps moyen civil, compté de ob à 24b)

1910	NOM	Grandeur	IMMERS	10N	ÉMERSI	ON
	NOW	Gra	Tomps moyen civil	Angle	Temps moyen civil	Angle zénith
Mars 20 29 Avril 13 Juin 18	α Balance	3,7 2,9 2,9	2.41,4 4.8,1 22.38,4 23.6,4	95° 143 3	3.23,9 5. 5.6 23.17,0	210 225 272 "
19 20 23 Août 28 Sept. 14 17	τ Taureau	$\frac{5}{4}, \frac{1}{5}$	21.31,1 0.40,2 2.22,6 18.15,7 23 0,5	" 145 31 174 91 62	0.20,2 22.47,9 1.26,7 2.54,0	244 265 315 232 281
18 21 24 Oct. 7 22 27	" μ Poissons <sup>5</sup> Taureau  δ Scorpion  139 Taureau. <sup>7</sup> Lion	7 5,1 4,5 2,6 5,6 5,6 3,6	0. 4.7 2.19.0 17.21.2 20.18,5 2.52,4	59 80 91 119 155	0.12,7 1.12,2 3.26,0 18.38,1 21. 7,9 4. 0,1	218 253 285 243 299 329
Nov. 11 14 17 17 Dec. 5 16 24	τ <sub>2</sub> Verseau. p. Poissons. τ <sub>1</sub> Taureau. υ <sub>1</sub> Taureau. ω Sagittaire. 139 Taureau. γ Vierge	\$ 165 1 0 0	18.52.4 21.52.2 20.21,1 20.41.7 17.28,0 17.12.4 0.49.9	24 65 191 28 123	19.51,7 23. 1,3 20.32,7 21.36,5 18.36,0 18. 2,1	271 208 214 315 239 299 299
	λ Vierge	4.7	6.59.6	123	8.19,4	315

Norm. — L'origine de l'angle au zénith est i intersection du grand cercit moné du centre de la Lune au zénith de l'observateur, avec le contour di disque lunaire. Il est compté dans le seas indiqué par l'ordre successif de points suivants du disque lunaire. Point nord deuxième bord-Point sud. Cosens se rapporte a une image directe, c'est a-dire celle qui est rue dans un lunette qui ne reuverse pas les objets. Le point nord est l'intersection de l'apartie boréale du cercle de déclinaison passant par le centre de la Lun arec le contour de son disque, le deuxième bord est celui qui passe le plu tard au métidien.

## ECLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER ET AUTRES PHÉNOMÈNES DU SYSTÈME DE JUPITER EN 1910, visibles à Paris

(Temps moven civil, compté de oh à 24h)

ınv.			Janv.			Févr.		h m
1	IV E. c.	1.28	21	H E. c.	5.31	9	IP.f.	3.20
1	IV E. f.	2.9	23	HP. c.	2.47	9	HP.f.	23.27
1	I P. c.	2.56	23	IE.c.	4.42	10	I Em.	0.36
1	1 P. f.	5.11	23	II P. f.	5.26	15		
2 5	IEm.	2.30	24	I P. c.	3. т	15		4.49
5	III Em.	1.40		IP.f.	5.15	16	IP.c.	
7	II Em.	5.31			2.32	16		5.8
7	IE.c.	6.28	26		6.6	16		23.10
8	I P. c.	3.49		III P. c.	0.43	16		
8	IP. f.	6. 4	30	III P. f.	2.54		III Em.	
9	IE.c.	0.56	30		5.13	17	HP.f.	1.47
9	I Em.	4.22	30	IE.c.	6.35	17	I Em.	
10	IP. f.	1.32	31	IP.c.	4.51	22	II E. c.	
12	III E. f.	0.45	31	IP.f.	7. 4	22	IE.c.	
12		3.14	Févr.		1	23	IP. c.	
12	III Em.	5.33	1	IE. c.	1.3	23	III E.c.	21.57
14	II E. c.	2.56	1	II Em.	2.10		HIE. f.	0.24
15	1 P. c.	6.42	1	IEm.	4.21	24	IE.c.	1.11
16	IE.c.	2.49	2	IP.f.	1.32	24	III Im.	1.16
16	HP.f.	2.58	6	III P. c.	4.24	24	HP.c.	1.28
16	I Em.	6.14		HIP. f.	6.32	21	III Em.	3.20
17	1 P. c.	1.10	7	IP.c.	6.40	24	III Em. II P. f.	4. 6
- 17	IP.f.	3.24	8	HE.c.	0.11	24	IEm.	4. 9
18	IEm.	0.42	8	IE.e.	2.56	24 24	1 P. c.	
19	ШЕ. с.	2. 8	8	II Em	4.45	25	IP.f.	1.21
19	HI E. f.	4.42	- 8		6. 9	25	IEm.	22.35
19	III Im.	7. 6	9	I P. c.	1. 7	25	II Em.	
	, -							

<sup>1</sup> premier. Il deuxième, Ill troisième, IV quatrième satellite.

illeations et usage desarticles.

Abreviations.— Eclipse, commencement E. c., fin E. f.; occultation, umersion Im.; being de la platele, commencement P. c., fin P. f.

Voir, pour plus de détalls, la Connaissance des Temps pour 1910 (Ex-

## ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER ET AUTRES PHÉNOMÈNES DU SYSTÈME DE JUPITER EN 1910, visibles à Paris (suite)

Mars		h m	Mars			h m	Avril		h
2	IP.c.	6.27	19		P. c.	22.49		III E. 1	0.
3	III E. c.	1,00	20	1 1	D f	T 5	10	IP. c	. 1 /.
3	IE.c.	3. 4	20	11	P. c.	21,22	11	Ilm.	1.1
3	II P. c.	3. 4 3.45	20	I	Em.	22.14	11	Ilm. IE. i IIP. o	3.3
3 3 3	III E.f.	4.21	21	П	P.f.	0. 0	11	HP. c	. 4.
3	III Im.	4.41	21	Ш	P. c.	0.5 <sub>7</sub> 3.3	11	1 P. c	. 22.2
3	I Em.	5.54	21	111	1'. I.	3. 3	1 12	1 P.	0.4
		6.23	26	I	E. c.	3.13	12	I Im.	19.3
4		0.54					1 10	IE.	. 22.
4	IP.f.	3	26	1	Em.	5.32	12	II Im.	22.5
4	1 E. c.	21.32	27	1	P. c.	0.33	13	II E. f	. 2.
5	I Em.	0.20	27	I	P. f.	2.46	13	IP.	. 19.
5	II Em.	0.59	27	I	E. c.	1.30 5.32 0.33 2.46 21.41 23.36 23.58 2.14	14	II P.	. 19.4
5	IP. f.	21,33	27	11	P. c.	23.36	15	III Im	. 0.2
10	I E. c. III E. c.	4.57	27	I	Em.	23.58	15	III E. I	. 4.
10	III E. c.	5.53	28	11	P. f.	2.14	18	IIm.	2.5
10	HP. c.	6. 1						IP.	. 0.1
11	IP. c.	2.38	28	1	P. f.	21.12	1 19	1 P. f	. 2.2
11	IP.f.		29	11	Em.	20.57	19	IIm.	21.2
- 11	IE.c.		31	III	E. f.	20. 8	20	IE.	. 0.
11	HE.c.	23.43					90	1111	
12	1 Em.	2. 4	Avril	ŀ			20	1 P. f	. 20.5
12	HEm.	3.17	3		P. c.	2.17	21	HP. c	. 19.2
12	IP. c.	21. 5	3	I	P. f.	4.36	21	HP.f	. 22.
12		23.18	3	1	Im.	23.28	25	III P.f	. 19.3
13	I Em.		4		E. f.	4.30 23.28 1.45	26	IP.f IIP.c IIP.f IIP.f IP.c	. 1.5
13			4	11	P. c.	1.49	26	I Im.	23.
13	HP.f.	21.46	4	11	P. f.	4.27	27	IE.	. 1.5
13	HIP, f.	23.44	4		P. c.	l20.431	27	IP. c	. 20.2
18			4		P. f	loo 561	27	IP. 1	. 22.3
19		1.19	5	1	E. f.	20.13 20.35	27 27 27 28 28	IE. f	. 20.2
19	HE.c.	2.10	5	11	Im.	20,35	28	II P. c	. 21.4
19			5	П	E. f.	23.30	29	II P. f	. 0.2
19	II Em.	5,33	7	III		21. 5	30	HE. f	

## ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER ET AUTRES PHÉNOMÈNES DU SYSTÈME DE JUPITER EN 1910, visibles à Paris (fin)

lai		h m	Mai		h m	Juill.		h m
2	III P. c.	20.42	28	IE. f.	22.30	21	IP.f.	21. 1
9	III P. f.	23 5	30	HP. c.	20.10	28	IP. c.	20.46
4	Hm.	0.52	30	HP.f.	23. 1	1		20140.
4	III P. c. III P. f. I Im. I P. c. I P. f. I E. f. II P. c. II P. c.	22.10	"			Août		1
5	IP. f.	0.24	Juin			5	IIm.	10.54
5	IE. f.	22.18	1	HE.f.	20.22	1.4	IE.f.	10.34
5	HP. c.	23.50	3	IP. c.	123.54	14	III Em.	19.56
7	HE, f.	23 14	4		0 61	1	l	
10	III P. c.	0.8	4	Hm.	21. 1	Nov.		
11	IP.c.	23.5-	5	IE. f.	0.25	21	II P. f. III E. f. I P.c. I Em.	6.12
12	IP. f.	2.12	5	IP. f.	20.3-	23	III E. f.	7. 2
12	Hm.	21. 5	6	HP.c.	22.46	26	IP.c.	$\begin{array}{c} 7 \cdot 2 \\ 6.50 \end{array}$
13	IE. f.	0.12	8	HE.f.	22.58	27	IEm.	6.22
13	HII E. f.	19.54	11	Hn.	22.54	28	II P. c.	6.22
13	IP. f.	20.30	12	IP.f.	22.20			
14	II Im.	21.17	13		20.48	Déc.		
15	HE.f.	1.51	14	III P. f.	21. 2	4	IE.c.	5.27
19	IP.c.	1.46	15	II Im.	20.24	5	IP.f.	5.32
19	I Im.	22.54	19	IP. c.	22. 7	. ~	II T	6 0
20	III Em.	19.54	20	LE f.	22.43	11	III P. c.	6.26
20	IP.c.	20.13	21	III P. c.	22.16	11	I E. c.	7.21
20	III E. c.	21.40	21 22 27	H Im.	22.58	12	1 P. e.	7.21 5.18
90	IPE	22 28	27	IIm.	21. 0		IEm.	4.51
20	III E. f.	23.52	28	IP. f.	20.46	19		7.17
21	III E. f. I E. f. II Im. II P. f.	20.35		1		20	IEm.	6.49
21	II Im.	23.42	Juill.		1	91	HE. c.	5.44
23	HP.f.	20,35	1	HP.f.	22.26	23	HP.f.	6.44
27	l IIm.	0.43	2	HP. f. HIE. c. IP. c. IE. f.	21.37	27	IE. c.	5.36
27	III Im.	21. 0	5	IP. c.	20.26	28	IP. f.	5.56
27	I P. c. III Em.	22. 3	6	IE.f.	21. 2	29	III Im.	5.22
27	III Em.	23.33	8	HP. c.	22.10	29	III Em.	7.4
28	IP. f.					30	HP. c.	6.50
			1		'			
							·	-

## ASPECTS DES PLANÈTES

1910	HEURES	PHÉNOMÈNES
Janv. 1 2 3 4 4 7 8	3 13 6 19 21 14	<ul> <li>au périgée.</li> <li>dans Q.</li> <li>Z o C.</li> <li>Z o C.</li> <li>Z o S.11 S.</li> <li>C à l'apogée.</li> <li>Z □ ○.</li> <li>D □ ○.</li> <li>S au périgée.</li> <li>S o .</li> </ul>
9 10 11 12	15 12 6	♥ plus grande elongation. 19.2 E. 中 グ 【
12 12 12 12 12	12	<ul> <li>p plus grande latitude héliocentrique S.</li> <li>p plus grand éclat.</li> <li>f (</li></ul>
14	11	dans S.
17 17 18	16 5	j
18 18 20	-	§ au pérìhèlie.             ○
20 22 24 26	1 <del>7</del> 4 9	S stationnaire.  S stationnaire.  S stationnaire.  S stationnaire.  S stationnaire.  S stationnaire.  S finding.  S plus france latitude heliocentrique N.
27 28 20 31	12	& stationnaire.
Févr. 1		<ul><li></li></ul>

1910	HEURES	PHÉNOMÈNES
Févr. 4 7 8 8 10 11 12 12	18 7 1 6 1 16 13 22 23	Q au périhélie.  y stationnaire.  H
14 15 19 20 20 20 21 26 27 27 28	18 13 5 10	Ď
Mars 3 5 7 8 9 10 12 13 13 16 19 19	23 15 23 7 2	

1910	HEURES	PHÉNOMÈNES
Mars 21 23 26 28 28 29 31	11	O entre dans γ, comm <sup>t</sup> du printemps.   g plus grande latitude héliocentrique S.  Z σ (
Avril 1 3 5 6 6 7 10 10 11 11 13 15 16 16 17	3 9 23 11 3 7 9 14 22 21 1 5 3 5 5	Z au périgée.     \$\frac{1}{2} \text{ à l'apogée.} \text{H} \text{ \$\sqrt{1}\$} \tex
17 21 22 23 23 23 23 24 26 30	5 0 6 7 15 17 14 11 8	b o o.  entre dans v.  o of the dans v.  o dan

1910	HEURES	PHÉNOMÈNES
Mai 1 2 5 8 8 9		## 0 ( # 3.58 N.  \$\tilde{y}\$ plus grande élongation. 20.45 E.  \$\tilde{y}\$ ( \$ 3.55 N.  \$\tild
9 10 10 12 13 14 14 19 19 21 22 24 25 26 27 28 29	12 13 6 6	Eclipse de ②, invisible à Paris.  Z à l'aphélie.  Ş ✓ (
Juin 1 4 4 5 6 6 7 9 10 15	21 13 15 14 3 12 2	Z stationnaire.

1910	HEURES	PHÉNOMÈNES
Juin 16 17 18 19 19 20 22 24 25 28	16 7 13 13 10 8 16 22	o u Écrevisse ★ o. 4 N plus grande latitude héliocentrique N a l'apogée.  § plus grande latitude héliocentrique S plus grande latitude héliocentrique S plus grande élongation. 22,33 O entre dans S, commencement de l'été H o H 3.50 N o H 3.50 N L □ o.
Juill. 2 4 4 4 5 7 8 8 12 12 13 13	3 6 23 18 5 13 20 5 8	b o ( b 0.23 S ( au périgée.
15 16 16 16 19 21 22 23	23 0 8 17 16 21	H au périgée. 《 à l'apogée. 《 さ l'apogée. 》

1910	HEURES	PHÉNOMÈNES
Juill. 23 23 23 27 28 29 30 30	11 12 19 3 17 12	ÿ plus grande latitude héliocentrique N.
Août 2 3 6 6 6 6 8 9 11 12 14 15	23 15 6 13 14 17 19 1 19 20 22 4	♀ ♂ ( ♀ 4.8 S.
19 19 24 25 25 26 27 30 30	11 2 18 4 4 16 23	\$\cong 8\cap \text{Lion}\$. ★ 0. \cap 8.\$ \$\text{b stationnaire.}\$ \$\text{O}\$ entre dans mg.  ((au périgée.) \$\text{b} \cap (
Sept. 1	20	♀ ♂ ℂ ♀ 4.26 S.

<sup>(1)</sup> L'étoile est occultée par Q.

1910	HEURES	PHÉNOMÈNES			
Sept. 4 5 6 9 13	13 14	♂       ♂       3°.55 S.         ⋄       √       √       7.25 S.         ₺       √       √       2.3 S.         (a Papogée.       √       √       √			
13 14 15 15	9 12 12 12	で a l'apogée. § stationnaire. 班 で 〔			
21223 223224 225 226 227		( au périgée. b o ( b) 1.31 S. c			
Oct. 1 2 3 3 3 4 4 4 5 7	12 0 5 2 14 8	H stationnaire.  ♀ ✓ ℂ			
9	3 8	# à l'apogée.			

1910	HEURES	PHÉNOMÊNES			
Oct. 111 15 17 19 19 19 22 24 24 27 27 27 27 27 28	20 15 19 13 5 6 10 15 23 22 7 12 13 10 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 11 10 10				
Nov.	0 3 10 12 — 98 14 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	Ö       C       C       0.58 S.         Z       O       58 S.       S.         E       Q       O       0.33 S.       S.       O       O       0.28 S.         Eclipse de O, invisible à Paris.       E       E       O       O       0.10 S.       O       O       O       O       S.       O       O       O       O       S.       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O       O			

## ASPECTS DES PLANÈTES (fin)

1910	HEURES	PHÉNOMÈNES			
Nov. 15 15 16 16	14 15  3	σ			
20 22 23 25 26	20 3 4 17	8 0 ( 8 5.22 S. § à l'aphélie. ⊙ entre dans →. ♀ à l'apogée. ♀ ♂ supérieure ⊙. ♂ ♂ 8 Balance ★ 0.1 N.			
26 26 27 28 29 30	23 1 21 22	♥ 0 superente 0.  of of 8 Balance			
Déc. 22 4 5 12 12 15 18 19 22 24	1 8 22 10 12 12 22 16 6 9 17	♀ ♂ ℂ			
26 26 28 28 28	23	Z 0.16 N.			

#### NOTE EXPLICATIVE

DИ

### TABLEAU DES POINTS RADIANTS DES ÉTOILES FILANTES.

Dans les pages suivantes, nous fournissons les positions des points de divergence des principaux groupes d'étoiles filantes. Les points de divergence ou les points radiants indiquent, dans l'espace, le centre d'une petite région d'où paraissent se répandre sur la voûte céleste, périodiquement à certaines époques de l'année, des essaims de météores.

Dans chaque nuit de l'année, on peut, d'après les données fournies, évaluer à environ six ou sept le nombre des points radiants qui apparaissent dans les diverses constellations du ciel, mais pour la plus grande partie de ces lieux on ne possède que des

indications très vagues sur la position.

La quantité des météores appartenant à une même source et la durée de l'émanation sont très variables; pour quelques-uns, elle atteint à peine quelques heures, pour d'autres elle se prolonge au delà de quelques semaines, et les divers corpuscules d'un même flux sillonnent le ciel dans toutes les directions et s'éteignent après une courte visibilité à une distance plus ou moins considérable du point de départ,

L'observation de ce phénomène offre à plusieurs égards un haut intérêt scientifique, surtout depuis que les travaux des astronomes ont permis de constater que certains essaims de météores et certaines comètes effectuent leur mouvement autour du Soleil

sur une même trajectoire.

Par la détermination de la position du point radiant et la connaissance de l'époque de l'année où l'observateur aperçoit, pour un de ces courants, le plus grand nombre de corpuscules, il devient possible, en effet, de calculer les éléments de l'orbite. En comparant les éléments des essaims d'étoiles filantes aux éléments des comètes, on est arrivé dans plusieurs cas à reconnaître avec certitude l'identité entre les deux genres d'orbites. Ce Tableau a été dressé d'après les données de M. Denning.

# ÉPOQUES ET POSITIONS

en ascension droite et en déclinaison du centre d'émanation des principaux essaims d'étoiles filantes.

Nos	ÉPOQUES	I AR	D	ÉTOILE VOISINE
	,			
		0	0	
1	2 janvier.	119	+16	ζ Écrevisse.
2	2-3 janvier	232	+49 +35	β Bouvier.
2	4-11 janvier.	180		N Chevelure.
4 5	18 janvier.	232	+36	ζ Couronne.
5	28 janvier.	236	+25	z Couronne.
6	janvier.	109	+44	63 Cocher.
3	16 février.	233	+48	a Cocher.
8	7 mars.		-18	3 Scorpion.
9	7 mars.	244	+15	Y Hercule.
10	9 avril.	255	+36	π Hercule.
11	16-30 avril.	206	+13	τ, Bouvier.
12	19-30 avril.	271	+33	104 Hercule.
13	29 avril-2 mai.	326	- 2	α Verseau.
14	22 mai.	232	+25	a Couronne.
15	23-25 juillet.	48	+43	β Persée.
16	25-28 juillet.	335	+26	. Pégase.
17 18	26-29 juillet.	342	-34	δ Poisson aust.
18	27 juillet.	7	+32	δ Andromède.
19	27-29 juillet.	341	13	6 Verseau.
20	27 juillet-4 août.	29	+36	β Triangle.
21	31 juillet.	310	+44	a Cygne.
22	7-11 août.	295	+54	γ Cygne.
23	7-12 août.	292	+70	γ Cygne. δ Dragon.
21	8-9 août.	5	+55	α Cassiopée.
25	9-11 août.	44	+56	r, Persée.
26	9-14 août.		-19	β Baleine.
27 28	12-13 août.	345	+50	3084 Bradley.
28	12-16 août.	61	+48	μ Persée.
29	20 et 25 août.	6	+11	y Pégase.
30	21-23 aout.	291	+60	o Dragon.
31	23 août-1° sept.	282	+41	α Lyre.
32	25-30 août.	237	+65	τ. Dragon.
33	3 septembre.	354	+38	14 Andromède

# ÉPOQUES ET POSITIONS

en ascension droite et en déclinaison du centre d'émanation des principaux essaims d'étoiles filantes. (Suite.)

Nos	ÉPOQUES	Æ	D	ÉTOILE VOISINE
34	3-14 septembre.	346°	+ 3	3-y Poissons.
35	6-8 septembre.	62	+37	¿ Persée.
36	8-10 septembre.	78	+23	ζ Taureau.
37	13 septembre.	68	+ 5	236 Piazzi IVh.
38	15-20 septembre.	10	+35	3 Andromède.
29	15 et 22 septembre.	6	+11	y Pégase.
39	20-21 septembre.	103	+68	42 Girafe.
40	21-22 septembre.	74	+44	z Cocher.
41	21 et 25 septembre.	74 30	+36	3 Triangle.
42	21 septembre.	3 r	+18	α Bélier.
43	29 sept9 oct.	24	+17	γ Belier.
42	a octobre.	31	+18	α Bélier.
44	8 octobre.	43	+56	τ, Persée.
45	15 et 29 octobre.	108	+23	8 Gémeaux.
46	18-20 octobre.	90	+15	v Orion.
47	18-27 octobre.	108	+12	3 Petit Chien.
48	20-27 octobre.	328	+62	z Cephée.
49	21-25 octobre.	112	+30	3 Gémeaux.
50	octobre.	29	+ 8	ξ¹ Baleine.
51	31 octobre-4 nov.	43	+22	s Bélier.
52	1-8 novembre.	58	+20	A Taureau.
53	13-14 novembre.	53	+32	o Persée.
54	13-14 novembre.	149	+23	ζ Lion.
55	13-14 novembre.	279	+56	2348 Bradley.
56	16 et 25-28 nov.	154	+40	μ Gr. Ourse.
57	20 et 27 novembre.	62	+22	ω² Taureau.
58	27 novembre.	25	+43	7 Andromède.
48	28 novembre.	328	+62	z Céphée.
44	1er décembre.	43	+56	η Persée.
59	1er-10 décembre.	117	+32	z-3 Gémeaux.
00	6 décembre.	80	+23	Z Taureau.
61	6-13 décembre.	149	+41	254 Piazzi IXh.
62	9-12 décembre.	107	+33	z Gémeaux.
63	10-12 décembre.	130	+46	: Gr. Ourse.

N° 12. — Flux considérable d'étoiles filantes qui a provoqué plusieurs fois de nombreuses chutes de météores. Les annales chinoises fournissent déjà, plusieurs siècles avant notre ère, des renseignements sur ce phénomène intéressant. Cet essaim se rattache à la comète 1 de 1861.

N° 17. — Seulement observable dans l'hémisphère austral; cet essaim fut particulièrement riche en 1840 et en 1865.

Août 9 à 14. — Durant cette période apparaît le riche essaim de corpuscules qui porte le nom de courant de Saint-Laurent. Le nombre des points de divergence visibles est très élevé et atteint, selon J.-J. Schmidt, le chiffre de 40.

Nº 25. — Centre d'une région elliptique très allongée; ce flux de météores est en connexion avec la comète III de 1862.

N° 54. — C'est l'essaim si counu des Léonides, qui circule dans l'orbite de la comète l de 1866. Le nombre des météores aperçus devient un maximum après des périodes successives distantes les unes des autres d'environ 33 ans.

N° 58. — Centre d'une région d'émanation très étendue et très irrégulière.

Cet essaim, qui est en connexion avec la comète Biela, a donné lieu, en 1872 et en 1885, à un grand flux d'étoiles.

Décembre 6 à 13. — Les essaims de cette époque ne sont pas actuellement très riches; mais, dans le passé, il y a eu, à cette époque, plusieurs fois. des chutes considérables d'étoiles filantes.

# SYSTÈME SOLAIRE

Soleil	96
Lune	127
Terre	τģι
Planètes principales	178
Planètes télescopiques	183
Satellites	213
Comètes périodiques dont le retour a été	
observé	220
Comètes apparues en 1908	225

## SOLEIL

Écliptique. — Le centre du Soleil, dans son mouvement apparent, décrit une trajectoire nommée écliptique. C'est au plan renfermant cette trajectoire, ainsi qu'au plan de l'équateur céleste, que les astronomes rapportent tous les éléments du système solaire. L'équateur céleste est l'intersection de la sphère céleste avec le plan de l'équateur terrestre.

Obliquité de l'écliptique. — On donne ce nom à l'angle formé par le plan de l'écliptique avec le plan de l'équateur céleste; sa valeur est 23° 27' environ.

L'obliquité de l'écliptique n'est pas fixe; elle est soumise à un certain nombre de variations dont les principales sont les suivantes:

1° Une variation à très longue période, dite variation séculaire, dépendant de la précession (voir p. 99):

2º Une variation périodique due à la nutation

(voir p. 100).

Par suite de la variation séculaire, l'obliquité de l'écliptique diminue actuellement d'environ 47",59 par siècle. En appliquant à l'obliquité la variation séculaire, on a l'obliquité moyenne dont la valeur

au 1er jauvier 1910 est 23° 27' 3", 27.

La variation périodique, due à la nutation, a une durée de 18 ans \(\frac{2}{3}\); elle a pour esset de faire osciller l'obliquité de l'écliptique de 9", 2 environ autour de la position moyenne, ce qui donne l'obliquité apparente. Par suite de cette variation périodique, l'obliquité apparente augmente pendant une durée de neus années environ, pour diminuer ensuite pendant le même temps. L'obliquité apparente est donc tantôt plus grande, tantôt plus petite que l'obliquité moyenne.

# Obliquité apparente de l'écliptique en 1910

1er janvier	23.27.	6,59
1 er juillet	23.27.	7,69
31 décembre	23.27.	8,61

On a démontré que les déplacements du plan de l'écliptique étaient compris entre des limites assez étroites et que, par suite, le plan de l'équateur n'a pu coîncider avec celui de l'écliptique. On peut admettre que l'obliquité de l'écliptique varie entre 21°59′ et 24°36′ environ.

Excentricité. — C'est la distance du centre de l'orbite elliptique au foyer, en unités du demigrand axe. L'excentricité de l'orbite apparente du Soleil diminue très lentement, elle est égale actuellement à 0,016 7510.

Nœuds. — Le nœud ascendant est le point où, dans son mouvement, un corps céleste traverse l'écliptique en passant dans l'hémisphère renfermant le pôle boréal de l'écliptique; le point opposé est le nœud descendant.

Inclinaison. — C'est l'angle formé par le plan de l'orbite d'un corps céleste quelconque avec l'écliptique. D'après les anciens astronomes, cet angle était plus petit que 90°; actuellement, on le compte de 0° à 180°. On prend pour côtés de cet angle les arcs de l'écliptique et de l'orbite, à partir du nœud ascendant, et dans le sens des mouvements respectifs du Soleil et de l'astre.

Équinoxes. — Dans son mouvement apparent annuel, le Soleil traverse deux fois le plan de l'équateur. On nomme point équinoxial de printemps le point de l'équateur par lequel passe le Soleil pour aller de l'hémisphère sud dans l'hémisphère nord. Le point équinoxial d'autonne est diamétralement opposé; le Soleil passe alors de

l'hémisphère nord dans l'hémisphère sud. La ligne qui joint les deux points équinoxiaux ou ligne des équinoxes est l'intersection des plans de l'équateur et de l'écliptique.

Le point équinoxial de printemps ou point vernal est l'origine des coordonnées servant à fixer la position des astres sur la sphère céleste; aussi sa détermination exacte a-t-elle une importance particulière.

L'instant du passage du Soleil par le point vernal porte le nom d'équinoxe de printemps; c'est, pour l'hémisphère boréal, le commencement du Printemps.

Solstices. — On donne ce nom aux points milieux des arcs de l'orbite apparente du Soleil situés entre les équinoxes. Au moment des solstices, le Soleil est à sa plus grande déclinaison boréale ou australe et paraît stationnaire dans le ciel.

Saisons. — Parties de l'année déterminées par les passages du Soleil aux équinoxes et aux solstices. Pendant le printemps, le Soleil va de l'équinoxe de printemps au solstice d'été; pendant l'été, du solstice d'été à l'équinoxe d'automne; pendant l'automne, de l'équinoxe d'automne au solstice d'hiver, et enfin, pendant l'hiver, du solstice d'hiver à l'équinoxe de printemps. L'orbite apparente du Soleil n'étant pas circulaire et la Terre n'étant pas placée au centre, les saisons n'ont pas mèmes durées.

Actuellement, le printemps dure, en moyenne, 92i20h, l'été 93i15h, l'automne 89i19h et l'hiver 89i0h.

On remarque qu'en faisant la somme des durées du printemps et de l'été, on trouve 186<sup>j</sup>11<sup>h</sup>, tandis que l'automne et l'hiver ne donnent que 178<sup>j</sup>19<sup>h</sup>; le Soleil reste environ 8 jours de plus dans l'hemisphère boréal que dans l'hémisphère austral.

Par suite du mouvement l'un vers l'autre du point vernal et du périgée, la durée des saisons subit une variation lente. Lorsque ces deux points seront confondus, le printemps et l'hiver auront même durée; il en sera de même de l'été et de l'automne. Vers l'an 1250 de notre ère, la durée de l'automne était égale à celle de l'hiver et celle du printemps à celle de l'été.

Commencement des saisons en 1910, temps moyen civil de Paris (compté de 0h à 24h)

Printemps (équinoxe). le 21 mars à 12.12.22 Été (solstice)..... le 22 juin à 7.57.55 Automne (équinoxe). le 23 sept. à 22.39.45 Hiver (solstice)..... le 22 déc. à 17.21. 6

Dans l'hémisphère sud, l'ordre des saisons est renversé, le printemps commençant, en 1910, le 23 septembre, l'été le 22 décembre, etc.

Précession des équinoxes. — L'attraction combinée du Soleil et de la Lune sur le renslement équatorial du globe terrestre fait décrire à l'axe de la Terre un cône dans l'espace. Par suite de ce mouvement, la ligne des équinoxes se déplace. dans le sens rétrograde, d'environ 50", 2 par an; les deux tiers de l'effet sont dus à l'action de la Lune. Il en résulte que, quand le Soleil revient à l'équateur, sa position se trouve à 50", 2 en arrière du précédent équinoxe; cette circonstance explique la dissérence des années tropique et sidérale.

Par suite du mouvement du pôle de l'équateur autour du pôle de l'écliptique, les déclinaisons des étoiles varient. L'étoile Polaire actuelle était à 12° du pôle lors des plus anciennes observations; elle en est actuellement à 1°11′, et cette distance diminuera jusque vers l'an 2100, où elle ne sera plus que 27′½; à partir de ce momentla distance ira en augmentant jusqu'à 46° dans l'espace de 13 000 ans, et diminuera ensuite.

La précession des équinoxes a aussi pour effet de rendre visibles certaines étoiles qui étaient audessous de l'horizon, et invisibles d'autres qui étaient précédemment au-dessus.

Nutation. — Mouvement de l'axe terrestre autour de sa position moyenne dont la période est de 18 ans \( \frac{2}{3} \) environ. Par suite de la nutation, l'axe terrestre décrit un petit cône ayant pour base une ellipse dont le grand axe mesure 18", \( \frac{4}{2} \) et le petit axe 13", \( 7 \).

La nutation est produite par l'attraction de la Lune sur le renssement équatorial et sa période est la même que celle qui ramène les nœuds de l'orbite lunaire aux mêmes points de l'écliptique.

Rotation. — L'examen des taches du Soleil a fait voir que la durée de sa rotation, corrigée de l'esset du déplacement de l'observateur placé à la surface de la Terre, est d'environ 25 jours. La direction de l'axe de rotation se définit par la position de l'équateur solaire, lequel est incliné de 7°,0 sur le plan de l'écliptique; la longitude du nœud ascendant étant égale à 75°.0 pour 1900, d'après Spærer.

La durée de la rotation du Soleil n'est pas la même à toutes les latitudes héliocentriques: elle augmente de l'équateur aux pôles.

Aphélie, périhélie. — Points où un astre, dans son mouvement, se trouve à sa plus grande ou à sa plus petite distance du Soleil. La ligne qui joint ces deux points est appelée ligne des apsides.

Apogée, périgée. — Points où, dans son mouvement apparent, le Soleil se trouve à sa plus grande ou à sa plus petite distance de la Terre; ils répondent à l'aphélie et au périhélie de l'orbite terrestre. L'apogée a lieu vers le 1<sup>er</sup> juillet et le périgée vers le 1<sup>er</sup> janvier. La ligne qui joint l'apogée au périgée se nomme ligne des apsides; c'est en même temps le grand axe de l'orbite. Sa position est déterminée par la longitude du périgée, qui était de 280°21'42" au 1° janvier 1850. Le périgée se déplace, dans le sens direct, de 11",7 par an.

Zodiaque. — Zone de la sphère céleste qui s'étend à 8°,5 de chaque côté de l'écliptique et dans laquelle se meuvent les planètes. On divise cette zone, à partir du point vernal, en douze parties, égales chacune à 30° et nommées signes du zodiaque.

Autrefois, les signes et les constellations de même nom coîncidaient; mais, par suite de la précession des équinoxes, l'équinoxe de printemps se trouve actuellement dans la constellation des Poissons. Il faudra 26000 ans pour rétablir la coïncidence des constellations et des signes.

Entrée du Soleil dans les signes du zodiaque en 1910, temps moyen civil de Paris (compté de 0h à 24h).

					n
20	janvier	dans le Verseau	à	22. 8	
19	février	dans les Poissons	à	12.38	
21	mars	dans le Bélier	à	12.12	
20	avril	dans le Taureau	à	23.55	
21	mai	dans les Gémeaux	à	23.39	
22	juin	dans le Cancer	à	7.58	
	juillet	dans le Lion		18.52	
	août	dans la Vierge	à	1.36	
	septembre	dans la Balance		22.40	
	octobre	dans le Scorpion	à	7.20	
	novembre	dans le Sagittaire	à	4.20	
	décembre	dans le Capricorne	à	17.21	

Jour solaire vrai. — Temps écoulé entre deux passages consécutifs du Soleil au méridien. Par suite du monvement apparent elliptique du Soleil et de l'obliquité de l'écliptique, le jour solaire est variable; il est le plus long vers le 23 décembre et le plus court vers le 16 septembre.

Jour moyen. — Le jour solaire n'étant pas uniforme, les astronomes, pour obtenir un régulateur pratique du temps, ont imaginé le Soleil moyen, ayant la même durée de révolution que le Soleil vrai et se mouvant avec une vitesse uniforme sur l'équateur. L'intervalle de temps entre deux passages consécutifs au méridien du Soleil moyen forme le jour moyen. Pour fixer la position du Soleil moyen sur l'équateur, à un moment donné, les astronomes supposent que le Soleil moyen passe aux points équinoxiaux aux instants où le Soleil vrai y arriverait dans l'écliptique, s'il partait du périgée ou de l'apogée avec une vitesse uniforme.

Joursidéral.—Intervalle de temps qui s'écoule entre deux passages consécutifs d'une même étoile au méridien; il commence au moment où le point vernal passe au méridien. Le temps sidéral à midi moyen est l'heure que doit marquer, à midi moyen, une pendule réglée sur le temps sidéral. Le jour sidéral, d'une durée uniforme, est plus court de 3<sup>m</sup>55\*, 91 de temps moyen que le jour moyen.

Durée du jour solaire moyen en temps sidéral  $24^h 3^m 56^s, 55$ ; durée du jour sidéral en temps moyen  $23^h 56^m 4^s, oo.$ 

Équation du temps. — C'est la différence entre l'heure moyenne et l'heure vraie.

Temps moyen à midi vrai. — Heure qu'une pendule réglée sur le temps moyen doit marquer lorsque le centre du Soleil vrai est au méridien de Paris.

Année sidérale. — Temps qu'emploie le Soleil moyen partant d'une étoile pour y revenir. Sa durée, en temps moyen, est de 365<sup>3</sup>6<sup>h</sup>9<sup>m</sup>9<sup>s</sup>, 5.

Année tropique. — Temps qui s'écoule entre deux passages consécutifs du Soleil moyen à l'équi-

noxe du printemps. Par suite de la précession des équinoxes, l'année tropique est plus courte que l'année sidérale; elle vaut, en temps moyen, 365<sup>1</sup>5<sup>h</sup>48<sup>m</sup>45<sup>\*</sup>, 98 (1), et diminue de 0<sup>\*</sup>, 53 par siècle.

Année anomalistique. — Temps mis par le Soleil moyen partant du périgée pour y revenir. Le périgée ayant un mouvement direct, lorsque le Soleil a accompli sa révolution sidérale, il lui reste encore à parcourir les 11", 7 du mouvement annuel du périgée; l'année anomalistique est donc plus grande que l'année sidérale. Sa durée, en temps moyen, est de 365i6h 13m 53°, o (1).

### Valeurs diverses:

I En payone tampestnes

	En rayons terrestres							
Distance moyenne	équatoriaux	23439,2						
à la Terre	En milliers de kilo-							
	En milliers de kilo- mètres	149501						
(	En rayons terrestres							
Demi-diamètre	équatoriaux	109,30 (2)						
	En rayons terrestres équatoriaux En myriamètres	69713 (2)						
Grandeur apparent	te exprimée en angle							
(valeur moyenne	32'3",64							
Parallaxe équatorie	ale, angle sous lequel							
on verrait du	centre du Soleil le							
demi-diamètre é	quatorial de la Terre							
	oyenne	8",80 (3)						
Volume ( Celui d	e la Terre étant 1	1310157 (2)						
En trill	e la Terre étant 1 ions de kilom. cubes.	1419175 (2)						
Masse: Celle de la Terre étant 1 3334								
Deneité y Celle de	la Terre étant 1	0,25						
Celle de	l'eau étant 1	1,4						

<sup>(1)</sup> En 1900, d'après les Tables du Soleil de M. Newcomb.

<sup>(\*)</sup> Correspond à la parallates s'', so. (a) Valeur adoptée par la Conférence internationale des étoils Yaleur adoptée par la Conférence internationale des

Tableau des demi-diamètres et des distances du Soleil à la Terre, à midi moyen en 1910

1910	DEMI- DIAMÈTRE	en rayons terrestres équatoriaux	en milliers de kilomètre
Janvier 1	16.18,19 16.17,68	23046,9 23059,0	146 <sub>999</sub>
31 Février 15 Mars 2	16.16,12 16.13,54 16.10,23	23095,8 23157,0 23236,0	147311 147701 148205
Avril 1	16. 6,36 16. 2,24 15.58,15	23329,3 $23428,8$ $23529,2$	148800 149435 150075
Mai	15.54,34	23622,9 23704,6	150673 151194 151603
Juin	15.48,48   15.46,78   15.46,03	23768, 7 $23811, 5$ $23830, 5$	151876
Juillet 15 30	15.46,27 15.47,50	23824,1 $23793,5$	151956 151761
Août 14 29	15.49,67 $15.52,58$	23739, 2 $23666, 4$	151415 150950
Septembre 13	15.56,19	23577,4 23480,2	150383 149763
Octobre 13	16. 4,32   16. 8,31	23378,6 $23282,1$	149115
Novembre, 12	16.11,98- 16.14,91	23194,2 $23124,3$	147939 147493
Décembre, 12	16.17,05 16.18,05 16.18,13	230 <del>7</del> 3,9 23050,2 23048,3	147171 147020 147008

# TRANSLATION DU SYSTÈME SOLAIRE dans l'espace.

L'étude des mouvements propres des étoiles a fait reconnaître que le Soleil possède un mouvement de translation dans l'espace. Ce changement de position se manifeste par un agrandissement apparent des constellations de la région céleste vers laquelle le Soleil se dirige; tandis que les distances angulaires des étoiles de la partie du Ciel diamétralement opposée paraissent diminuer.

L'Apex est le point de la sphère céleste vers lequel s'avance le Soleil, avec tout son cortège de planètes, d'astéroïdes, de comètes et de météores.

La détermination de l'apex présente de nombreuses difficultés, et il règne encore aujourd'hui une grande incertitude sur la vraie direction du mouvement de translation du système solaire. Cette incertitude provient, en grande partie, de ce que l'on ne peut que difficilement discerner l'effet du mouvement solaire de celui provenant des étoiles.

Depuis les recherches de W. Herschel, à la fin du 18° siècle, la détermination des coordonnées de l'apex a donné lien à un grand nombre de travaux. En 1888, M. L. Struve avait trouvé pour coordonnées de l'apex

$$\mathbb{R} = 266^{\circ}, 7, \quad \mathbb{D} = +31^{\circ}, 0.$$

M. L. Boss entreprit, en 1889, une nouvelle étude de la question et trouva

$$R = 280^{\circ}, D = +40^{\circ}.$$

Douze ans plus tard, il adopta D = + 45°. Quelques astronomes ont trouvé une déclinaison D comprise entre 0° et 10°.

A la suite d'un travail publié en 1899, M. Newcomb est amené à adopter

$$R = 277^{\circ}, 5, D = +35^{\circ}.$$

La comparaison de ces évaluations montre la difficulté d'arriver à une approximation précise de la position de l'apex.

## CRÉPUSCULE

Les crépuscules du matin et du soir sont dus à l'éclairement des régions supérieures de l'atmosphère par les rayons du Soleil.

Crépuscule civil. — Il finit au moment où le Soleil est abaissé de 6° au-dessous de l'horizon. A ce moment, les planètes et les étoiles de 1° grandeur commencent à paraître. Le Tableau suivant se rapporte au milieu de chaque mois.

# Durée du crépuscule civil

LATITUBE	JANVIER	FÉVRIER	MARS	AVRIL	MAI	JUIN	JUILLET	AOUT	SEPTEMBRE	OCTOBRE	NOVEMBRE	DÉCEMBRE
43 44 45 46 47 48 49 50	33 33 34 35 35 36 37 38	31 31 32 32 33 34 34 35 36 37	30 30 31 31 32 32 33 34 34 35	31 31 32 33 33 34 35 36 36 37	34 35 35 36 37 38 39 40 41 43	36 37 38 39 40 41 43 44 45	35 36 37 38 38 39 41 42 43 44	32 32 33 34 35 36 36 36 37 38	30 30 31 32 32 33 33 34 35	30 30 31 32 32 34 34 35 36	32 33 33 34 34 35 36 37 38 39	33 34 35 35 36 37 38 39 40 42

Crépuscule astronomique. — Il finit au moment où le Soleil est abaissé de 18° au-dessous de l'horizon.

Le Tableau suivant est calculé pour l'hémisphère boréal. Pour l'hémisphère austral il suffit d'ajouter six mois aux dates indiquées.

# DURÉE DU CRÉPUSCULE ASTRONOMIQUE le 1<sup>er</sup> de chaque mois

Janvier. 1.16   1.16   1.20   1.27   1.39   2.1   2.48   Février. 1.13   1.14   1.17   1.23   1.34   1.54   2.30   Mars 1.10   1.11   1.14   1.21   1.31   1.49   2.21   Avril 1.10   1.11   1.15   1.22   1.34   1.55   2.41   Mai 1.12   1.14   1.19   1.28   1.45   2.21   (¹)   Juillet 1.15   1.18   1.24   1.36   2.0   3.45   (¹)   Juillet 1.16   1.19   1.25   1.38   2.4   (¹)   (¹)   Août 1.14   1.16   1.21   1.32   1.51   2.41   (¹)   Sept 1.11   1.12   1.17   1.24   1.37   2.3   3.8   Octobre   1.10   1.11   1.14   1.21   1.32   1.50   2.25	LATITUDE	0°	10°	20°	30°	40°	50°	60°
Décemb. 1.15 1.15 1.19 1.26 1.37 1.59 2.50	Février. Mars Avril Mai Juin Juillet Août Sept Octobre Novemb.	1.16 1.13 1.10 1.10 1.12 1.15 1.16 1.14 1.11	1.16 1.14 1.11 1.11 1.14 1.18 1.19 1.16 1.12	1.20 1.17 1.14 1.15 1.19 1.24 1.25 1.21 1.17	1.27 1.23 1.21 1.22 1.28 1.36 1.38 1.32 1.24	1.39 1.34 1.31 1.34 1.45 2. 0 2. 4 1.51 1.37 1.32	2. 1 1.54 1.49 1.55 2.21 3.45 (1) 2.41 2.3 1.50	2.30 2.21 2.41 (¹) (¹) (¹) (¹) 3.8 2.25 2.26

<sup>(1)</sup> Le Soleil n'est pas abaissé de 18° au-dessous de l'horizon.

# DURÉE DU JOUR à différentes latitudes

LATITUDE	DURÉE du jour	LATITUDE	DURÉE du jour	LATITUDE	DURÉE du jour
0. 0 16.44 30.48 41.24 49. 2 54.31 58.27	12 13 14 15 16	61.19 63.23 64.50 65.48 66.21 66.32	19 20 21 22 23 24	67.23 69.51 73.40 78.11 84. 5 90. 0	r mois 2

A l'équateur, les 2766 heures d'une année se répartissent en 4412 heures de jour, 863 heures de crépuscule et 3491 heures de unit. Au pôle ces nombres deviennent respectivement 4450, 2403 et 1913 heures.

# TABLE DE CORRECTIONS (1)

Pour déduire des levers et couchers du Soleil à Paris les levers et couchers dans un lieu compris entre 0° et 60° de latitude boréale.

La Table des pages 110 à 112 contient les corrections qu'il faut appliquer aux heures du lever du Soleil à Paris, pour avoir les heures du lever du Soleil dans les lieux compris entre 0° et 60° de latitude boréale. Le signe +, placé devant une correction, indique qu'elle doit être ajoutée au lever du Soleil à Paris; le signe — indique que la correction doit être retranachée de l'heure du lever du Soleil à Paris.

La correction pour l'henre du coucher est égale à celle du lever, mais de signe contraire, c'està-dire que, si la première doit être retranchée, la seconde doit être ajoutée, et réciproquement.

La Table permet aussi d'obtenir une valeur approchée de l'heure du lever et du coucher du Solell dans un lieu simé entre l'équateur et 60° de latatude australe. Il suffit pour cela d'ajouter six mois à la date considérée et d'entrer dans la Table avec la valeur ainsi obtenne.

La Table est calculée de dix en dix jours : pour

<sup>(</sup>¹) D'après la loi du 15 mars 1891, Vheure légale en France et en Algérie est l'heure de l'Observatoire de Paris. Les résultats donnés par la Table de correction étant exprimés en temps local, il fandra, si l'on veut avoir l'heure legale correspondante, une correction qui n'est autre close que la valeur de la longitude du lie, rapportée au méridien de Paris et exprimée en temps. Elle est soustractive pour les lieux situés à l'est du méridien de Paris, et additive pour ceux situés à Couest.

les époques intermédiaires, on calculera la partie proportionnelle.

Voici un exemple pour en montrer l'usage.

EXEMPLE. On demande les heures du lever et du coucher du Soleil le 16 janvier 1910 à Alger.

La latitude d'Alger est 36° 47′, ou 36°, 8. C'est donc entre les colonnes de 36° et de 38°, page 111, qu'il faut chercher la correction.

On trouve le 11 janvier —  $40^m$  pour  $36^\circ$  et —  $35^m$  pour  $38^\circ$ , la différence pour 2 degrés est de  $\div 5^m$ , ce qui donne  $2^m$ , 5 pour 1 degré; on aura donc pour  $36^\circ$ .8:

$$-40^{m} + (2^{m},5 \times 0,8) = -38^{m}$$
.

Le 21 janvier on a - 36<sup>m</sup> pour 36° et - 31<sup>m</sup> pour 38°, la différence est de + 5<sup>m</sup>; on aura pour 36°,8:

$$-36+(2^{m},5\times0,8)=-34^{m};$$

la différence pour 10 jours, du 11 au 21 janvier, étant  $+4^{\text{m}}$ , elle sera de  $+0^{\text{m}}$ , 4 pour 1 jour et de  $+0.4 \times 5 = +2^{\text{m}}$ ,0 pour les 5 jours du 11 au 16. La correction correspondante au 16 janvier sera donc  $-38^{\text{m}} + 2^{\text{m}} = -36^{\text{m}}$ , et l'on aura, le 16 janvier :

 Lever du Soleil à Paris
  $7^h 50^m$  

 Correction avec son signe
 -36 

 Lever du Soleil à Alger
  $7^h 14^m$  

 Coucher du Soleil à Paris
  $16^h 29^m$  

 Correction en signe contraire
 +36 

 Coucher du Soleil à Alger
  $17^h 5^m$ 

Les heures ainsi obtenues sont exprimées en temps moyen civil local; pour avoir l'heure légale correspondante, il faut, suivant la règle dennée au bas de la page 108, retrancher 3<sup>m</sup>.

CORRECTIONS
des levers et couchers du Soleil

LATIT.	0°	20	40	1_6°	8°	10°	12°	140	·16°	18°
		_	_	_	_	_	_		_	_
- 1	m	m	m	m	m	m	m	m	m	n, 0.0
Janv. 1	115	111	108	102	101	98	94 88	90 84	87	83
11	107	104	101	98 88	95	91 82		84	81	78
21	97 83	94	91	88	85		79 67 54	76 65	73	70 59 48
31	83	80	77 62	75 60	72 58	70 56	97	65	62	59
Fév. 10	67	64	62	00	58		54	52	50	48
20	50	48	47 31	45	44	42	41	39	37 25	36
Mars 2	33	32	91	30	29 14	28	<sup>2</sup> 7	26	25	24
12	16	15	15	14		13		12	12	ΙI
1	+	+	+	+	-+-		+	+	+	+
22	2	2	2	2	2	2	2	2	2	2
Avr. 1	20	20	19 36	18	18	17	17	16	15	15
11	38	37 53	50	35	34	32	31	30	29	28
21	55	55	52	50	49 63	47	45	43	42	40
Mai 1	72 87	69 84	67	65	0.5	6 i	59	56	54	52
11			82	79	76 88	74 85	71 82	68	66	63
21	100	97	94	91		85		79 87 93	76 84	73 80
31	110	107	103	100	97 103	94	91	87	84	80
Juin 10	117	114	110	107		100	97	93	89	86
20	120	117	113	110	100	103	99	96 95	92	88
30	110	116	112	109	105	103	98	95	91 87	87 83
Juill. 10	112	III	107	104	101	97	94 86	90 83	87	83
30	105	102	99 88	96	93	89	86	83	80	70
1	93	90	-/	85	82	79	76 65	73 62	71 60	07
Août 9	79 63	76 61	74	7 <sup>2</sup> 57	69 55	79 67 54	52	50	00	76 67 57 46 33
19	05	45	59 43	97		5.1	38	36	48	40
29	46	28		42	41	39		23	35	
Sept. 8	29 12	1	27	27	26	25	24		22	21
10.	12	11	111	11	10	10.	10	9	9	9
28	6	6	6	6	6	6	5	5	5	5
Oct. 8	24	23	22	l .					18	
18	42	41	30	38	21	20 35	34	19 33	32	30
28	59	41	39 55	53	$\frac{37}{52}$	50	48	46	44	10
	75 75	57 73 87		68	66	63	61	50	56	42 54 65
	100	6-	70 84	82	1	-6		59	68	65
17	103	0,	96	94	79	76 87 95	73 84	71 81	78	-6
Déc. 27	113	99	105	102	98	1 05	0.1	88	85	74 81
/		113	110	102	103	95	$\frac{92}{96}$		88	85
17 27	117	113	110	100	103	.99	96	$\frac{9^2}{9^2}$	88	85
	** 1	110	144	Liou	100	99	90	92	. 00	00

CORRECTIONS
des levers et couchers du Soleil

LATIT.	20°	220	240	26°	28°	30°	320	34°	36°	38°	40°
BAILL.	20"	22	-4	20"	-40	30-	35	94.	20-	30-	40
	m	m	m	III	m			m	— m	m	m
Janv. 1 11 21	79 74 66	75 70 63	71 66 60	67 62 56	63 58 52	58 54 48	54 50 45	49 45 40	43 40 36	38 35 31	32 30 26
31 Fév. 10 20	56 45 34	54 43 32	51 41 30	48 38 28	44 36 27 18	41 33 25	38 30 23	34 27 20	31 25 18	27 21 16	18 13
Mars 2	23 11 +	10 +	20 9 +	9 +	8 +	16 8 +	15 7 +	14 6 +	6	5 +	4+
22 Avi, i 11 21	2 14 26 38	2 13 25 36	2 13 24 34	1 12 22 32	1 11 21 30	1 10 19 28	9 18 25	9 16 23	8 14 21	7 13 18	6 11 15
Mai 1 11 21	49 60 70	47 57 66	44 54 62	42 51 59 65	39 47 55	36 44 51	33 40 47	30 37 43	27 33 38	23 29 33	20 24 28
31 Juin 10 20 30	77 82 84 83	73 78 80	69 74 76 75	69 71	61 65 67 66	56 60 62 62	52 56 57 56	47 51 52 52	42 45 47 46	37 40 41 40	31 34 35 34
Juil.10 20 30	79 73 64	79 75 69 61	72   66   58	51 67 62 55	63 58 51	59 54 47	54 49 43	49 45 39	44 40 35	38 35 31	32 29 26
'Aont 9	54 43 32	52 41 30	49 39 29	46 37 27	43 34 25	40 32 23	37 29 21	33 26	30 24	26 20 15	17 13
Sept. 8 18	8 - 4	19 8 - 4	18 7 - 4	7 4	$\begin{bmatrix} 16 \\ 7 \\ -3 \end{bmatrix}$	15 6 — 3	14 6 - 3	5 - 3	4 - 2	9 4 - 2	8 3 -
Oct. 8 18 28	16	15 27 38	14 26 36	14 24 34	13 23 32	12 21 20	11	10 17 24	9 15 22	8	6
Nov. 7	51 62 71	49 59 67 73	46 55 63	43 52 60	40 49 56	37 45 52	34 41 47	31 38 43	28 34 39	19 24 29 34	20 25 28
Déc. 7	77 81 81	73 77 77	69 73 73	65 68 68	61 64 64	57 59 59	52 55 55	47 50 50	42 44 44	37 39 39	33 33

CORRECTIONS
des levers et couchers du Soleil

LATIT.	420	140	46°	48°	50°	520	54°	56°	58°	60°
	_				+-	+	+	+	+- m	+
Janv. 1	26 m		12			1.5	25	35 <sup>m</sup>		60
11	24	19	11	3 3	5 5	15 13	23	35 33	47 44 39 33	60 56
21	21	16	10	3	4 3	12	20	29 25	30	50 42 34 25
31	18	13	8	2	3	10	17		33	42
Fév., 10	18 14	10	6 5	2	3	8	17	20	27	34
20	11	8	5	2	2	6	10	15	20	25
Mars. 2	7	5	3	1	I	4	3	10	13	17
12		2	1	0	0	2	3	4	6	8
11	+	+	+	+	_	_		-	-	_
Avr. 1	4	3	0	0	0	3 5	1 /	6	8	11
III	8	6	2 /	0	1 2	5	4 8	12	16	20
21	12	9	4	2	3			17	23	
Mai. 1	16	12	7	2	3	7 9	12	22	23 30	38
11		14	9		4	11	19	27	36	46
21	19 23 25	16	10	3	4 5 5	12	22	27 31	42	53
31	25	18	II	3	5	14	24	35	46	59
Juin. 10	27 28	20	12	4	6	15	26	37 38	49	63
20	28	20	13	3 3 4 4 4 3 3	6	16	27 26	38	42 46 49 51 50 48 44 38	29 38 46 53 59 63 64 61
30	<sup>2</sup> 7 <sub>2</sub> 6	20	12	4	6	16	20	38 36	50	64
Juill. 10	20 24	19	11	3	5	13	25 23	33	43	56
20 30	21	10		3	1.	13	20		38	40
Août. 9	17	19 18 15	9 8	2	5 4 3 3	10		29 24	32	49 41 33
19	17	10	6	3	3	8	17	10	26	33
20	10		4 3	1	2	6	10	19	19	24
Sept. 8	6	7 5	3	I	1	4	6		12	15
18	3	2	I	0	0	2	2	9	5	6
	-	-	-	-	+	+	+-	+	+	+
28	1	I	I	0	0	1	5	2	2	3
Oct. 8	5	4	3	0	I	3 5	8	7	9	12
18	9	7	4	1	2 2		12	12	17 23	3 o
	16	9	- 1	2	3	7	16	17	30	39
Nov. 7	20	7 9 12 15	7 9	3	3 4 5 5 5	9	19		30 36	47
27	23	17	10	3 3	4	13	22	27 31	42	47 53
Dec. 7	25	19	11	4	5	14	24	34	46	58
17 27	26	20	12	4 4	5	15	25	36	48	6 r
27	26	20	13	4	5	15	25	36	48	61

#### CADRANS SOLAIRES.

La construction d'un cadran solaire comporte deux opérations: l'une, astronomique, qui consiste à tracer la méridienne (1) ou ligne de midi; l'autre, purement géométrique, destinée à déduire de la méridienne les lignes des autres heures. On ne décrira ici que l'opération astronomique, et particulièrement dans le cas où l'on ne dispose d'aucun instrument de précision.

Pour construire une méridienne sur un mur vertical, orienté approximativement de l'Est à l'Ouest (recouvert sur la surface exposée au Midi d'un enduit convenable), on prépare un disque de tôle de om,15 de diamètre, percé d'un trou central de om,01 environ, dont l'ombre servira d'index; on le fixe parallèlement au mur, à l'extrémité de tiges de fer destinées à le soutenir invariablement, puis on trace une verticale provisoire sur le mur, au milieu de la partie enduite.

On commence par déterminer approximativement la direction du méridien, c'est-à-dire du plan qui passe par cette verticale et par le pôle: ou y arrive avec une montre réglée sur l'heure des gares (l'horloge extérieure donne le temps moyen de Paris), ajoutant la longitude du lieu exprimée en temps (prise sur une carte) pour les pays à l'est de Paris, la retranchant pour les pays de l'ouest, et cherchant dans le calendrier de l'Annuaire le temps moyen à midi vrai, on en conclut l'heure que doit marquer la montre à midi vrai, c'est-à-dire quand le Soleil passera au méridien du lieu. A ce moment, l'ombre du disque doit être sur la verticale tracée sur le mur.

<sup>(</sup>¹) La méridienne est la ligne droite tracée, sur le plan du mur, par le méridien, c'est-à-dire par le plan passant par la verticale du lieu et l'axe terrestre.

Cela suffit pour ajuster les tiges, creuser les trous des scellements et donner la position du plan du disque (il doit être parallèle au mur). On peut alors caler le disque d'une manière provisoire au moment du midi vrai approximatif.

Pour achever le réglage, il est nécessaire de faire une opération auxiliaire fondée sur des observations

soit du Soleil, soit de l'étoile polaire.

## 1° Opérations par les hauteurs correspondantes du Soleil.

L'ombre, sur un plan horizontal, d'un point fixe décrit, le jour d'nu solstice, une branche d'hyperbole symétrique par rapport au méridien; la trace du méridien sur le plan est la droite qui va du pied de la verticale de ce point au sommet de la courbe, ou mieux au milieu des cordes communes à l'hyperbole et aux cercles ayant ce point pour centre.

On realise cette definition de la manière suivante : quelques jours avant le solstice d'été, on plante un poteau d'environ deux mètres de hauteur au-dessus du sol; on fixe au-dessus, mais en surplomb du côte de l'est ou de l'ouest, un disque perce d'un trou et incliné sur l'horizon d'environ 45° perpendiculairement au méridien; au centre du trou, on suspend un fil à plomb et, sur un piquet bien solide, on marque le pied de la verticale de ce trou avec une petite pointe. A om, 75 au nord de ce piquet et sur le même niveau, on établit une sorte de banc bien horizontal formé par une planche unie et un peu large, orientée de l'est à l'ouest, reposant sur des tasseaux fixés à deux paires de pieux. Cette planche est placée à une distance telle qu'on peut y marquer avec la pointe d'un crayon le centre de l'ombre du disque entre 10<sup>h</sup>30<sup>m</sup> du matin et 1<sup>h</sup>30<sup>m</sup> de l'après-midi. Après quelques essais, on fixe définitivement la planche. Tons les jours, au voisinage du solstice d'été (22 juin), on marque ces points, et on les réunit par un trait continu. D'autre part, avec un fil de fer bien tendu, fixé à la pointe fixe comme centre, et un tracelet pointn on décrit des cercles qui coupent la courbe en deux points; on prend le milieu des couples de points d'intersection. Si l'on dirige alors le fil de fer sur l'alignement de ces points, on a la trace de la méridienne. Il est midi vrai lorsque le centre de l'ombre du disque passe sur le fil.

# 2º Opération avec l'étoile polaire.

Cette méthode, plus délicate, a l'avantage d'être applicable à une époque quelconque de l'aunée.

L'étoile polaire (a de la Petite Ourse) n'est pas exactement située au pôle : elle décrit autour de lui un petit cercle de 1°11' de rayon environ; mais elle passe deux fois en vingt-quatre heures dans le méridien. L'Annuaire donne, de dix jours en dix jours, les heures du passage visible de nuit avec une précision superflue pour le présent usage.

Si donc on dispose à 1 mêtre de distance deux fils à plomb, l'un fixe, comme dans l'opération précédente, l'autre rectifiable de l'est à l'ouest, on définira avec exactitude le plan méridien en déplaçant le second fil jusqu'a ce qu'il soit dans l'alignement du premier et de l'étoile polaire à l'heure indiquée par l'Annuaire. Une erreur de plusieurs minutes dans l'heure du réglage ne produit pas d'effet appréciable (on amoriti les oscillations des fils en faisant plonger le plomb dans un vase d'eau; on rendra le second fil bien visible de nuiten le blan-

chissant et l'éclairant de face avec une lumière). On obtient l'heure du midi vrai en observant le moment où l'ombre du premier fil à plomb tombe sur le second ou sur une horizontale joignant le pied des deux fils.

Le fil à plomb de la première opération peut être utilisé pour cette seconde méthode (c'est pour cela qu'il est utile de mettre le disque en surplomb à l'Est ou à l'Ouest afin de laisser libre l'alignement du méridien), et les deux opérations se contrôlent mutuellement. On a donc deux manières indépendantes de régler une montre sur le midi vrai, et par suite de régler le disque sur la méridienne.

Pratiquement, au lieu de régler le disque d'après la verticale provisoire, on fera l'inverse: on scellera le disque, réglé approximativement; on effacera la verticale provisoire et l'on déterminera la verticale définitive par l'ombre du trou central à midi vrai.

Une méridienne construite avec soin et observée avec attention peut, lorsque la distance du disque au mur dépasse o<sup>m</sup>, 50, fournir le midi vrai à moins de dix secondes près (1).

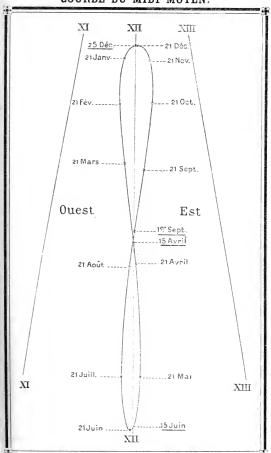
## Courbe du midi moyen.

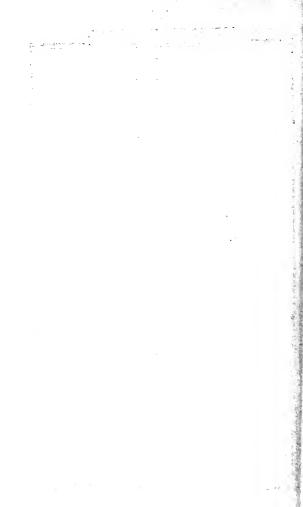
La ligne méridienne du cadran solaire correspond au midi vrai: or le temps vrai (ou temps solaire vrai) ne coïncide avec le temps moyen que quatre fois dans l'année, à savoir vers

> le 15 avril, le 15 juin, le 1<sup>er</sup> septembre et le 25 décembre.

<sup>(1)</sup> Aux latitudes voisines de 45° la distance du disque au mur ne doit pas dépasser la moitié de la hauteur du tableau.

117 COURBE DU MIDI MOYEN.





Dans les intervalles, la différence positive ou négative entre le temps vrai et le temps moyen passe par une valeur maxima aux époques suivantes;

10 février le TV retarde sur le TM de 14.27 15 mai le TV avance sur le TM de 3.49 26 juillet le TV retarde sur le TM de 6.17 3 novembre, le TV avance sur le TM de 16.20

L'année solaire étant de 365 jours ½ (l'année tropique vaut 3654, 2422) il en résulte que les époques des coîncidences du temps vrai et du temps moyen varient d'une année à l'antre d'une fraction de jour : mais tous les quatre ans elles se retrouvent approximativement à la même beure de la même date pendant un grand nombre de périodes.

Malgré cette complication on peut tracer, de part et d'autre de la ligue méridienne, une courbe fixe qui donne le midi moyen lorsque le centre de l'ombre du style la traverse. On peut donc observer directement, sur le cadran, le midi moyen de chaque jour de l'année ou, plus exactement, pour chaque déclinaison du Soleil.

Comme la précision du tracé ne peut pas dépasser quelques secondes, on peut construire cette courbe avec les données de l'Annuaire, en calculant le temps vrai à midi moyen d'après le temps moyen civil à midi vrai. A l'approximation requise, il suffit de retrancher 12<sup>h</sup> du temps moyen civil à midi vrai, si celui-ci surpasse cette valeur; dans le cas contraire, il faut prendre le complément à 12<sup>h</sup>.

La méridienne du cadran, ou l'heure XII. étant tracée ainsi que les heures XI et XIII (ou mieux les heures XI \frac{3}{4} et XII \frac{1}{4}) d'après les règles de la Gnomonique, on construit la trajectoire (section conique) du centre de l'ombre, pour une série de déclinai-

sons du Soleil correspondant, par exemple, aux mêmes dates de chaque mois. Les arcs de courbe, dans l'intervalle d'un quart d'heure, sont parcourus par l'ombre du style, avec une vitesse sensiblement constante; on peut diviser ces arcs en quinze parties égales, qui donneront les positions de l'ombre à chaque minute.

Pour chaque déclinaison du Soleil, on porte sur l'arc correspondant la valeur en minutes et fractions de minute, du temps vrai à midi moyen et l'on joint ces points par un trait continu. On obtient ainsi la courbe du midi moyen, qui affecte la forme d'un 8 un peu dissymétrique et dont le point double est légèrement à l'ouest du méridien.

La courbe donnée p. 117 représente celle d'un cadran vertical orienté exactement de l'Est à l'Ouest, à la latitude de Paris (48°50'). Elle a été calculée en prenant, dans l'Annuaire de 1900, les données correspondant au 21 de chaque mois. On retrouverait la même courbe avec les données d'une année voisine quelconque, le temps vrai à midi moyen variant d'une manière corrélative, pour une même date, avec la déclinaison du Soleil à midi vrai.

L'échelle de cette courbe est définie de la manière suivante : la longueur du style depuis le point d'intersection avec le mur jusqu'au centre de l'ouverture circulaire étant égale à l'unité, le sommet supérieur de la courbe (solstice d'hiver) est à la distance 0.9631, le sommet inférieur (solstice d'été) à la distance 2.1/01 du point d'insertion du style sur la méridienne.

# PHYSIQUE SOLAIRE.

Taches, facules, photosphère. — Le disque solaire observé avec de forts grossissements est loin de présenter un éclat uniforme : outre les granulations de la surface et les plages plus brillantes nommées facules, on voit le plus souvent des taches formées d'un noyau sombre entouré d'une pénombre généralement bien limitée. Ces taches se déplacent d'un bord à l'autre du disque en changeant d'aspect. La variation simultanée de forme et de position permet de conclure que les taches sont des cavités en forme d'entonnoir, mettant à découvert la structure de la surface solaire, laquelle offre à l'extérieur une couche très brillante et relativement mince (photosphère) et à l'intérieur une masse plus sombre.

Rotation solaire. — Bien que ces taches se modifient sans cesse irrégulièrement et qu'elles disparaissent en quelques semaines, on a pu identifier leurs trajectoires moyennes avec la perspective de cercles parallèles parcourus en 27<sup>1</sup>,3: on en conclut que le Soleil tourne d'un mouvement uniforme et dans le même sens que le mouvement orbital des planètes; la durée de cette rotation, corrigée de l'effet du déplacement de l'observateur placé à la surface de la Terre, est d'environ 25 jours.

Ce chiffre, qui se déduit des longues series d'observations de Carrington et de Spærer (1853-1894), et qui correspond à un angle de rotation diurne de 14°,4 et à une vitesse linéaire de 2<sup>km</sup> par seconde, se rapporte à la zone équatoriale du Soleil.

De l'équateur aux pôles, la vitesse diminue, et la durée de rotation augmente, d'une manière continue; à la latitude de 40°, elle est de 27<sup>i</sup>, 6. Au delà les taches deviennent trop rares pour qu'on puisse en déduire la loi de rotation; mais il a été possible de l'établir jusqu'à 80° par une autre méthode.

Ajoutons que Spærer a pu déterminer la direction de l'axe de rotation par l'observation de quelques taches persistantes, restées à leur place pendant plusieurs rotations consécutives; il a trouvé 7°, o pour l'inclinaison de l'équateur solaire sur l'écliptique et 75°, o pour la longitude du nœud ascendant (équin. 1900).

C'est le principe de Döppler-Fizeau qui a permis d'étudier directement la vitesse de la surface solaire, par la comparaison spectroscopique des deux bords opposés. Cette méthode a été appliquée avec succès par MM. Dunér, Halm et Walter S. Adams. On a trouvé une durée de rotation de 24, 5 à l'équa-

teur, de 3oj, 5 vers 8o°.

Protubérances, chromosphère. — La surface solaire est le siège de mouvements incessants, particulièrement sur certaines régions : ainsi les taches se montrent de préférence sur deux zones comprises entre les 10° et 35° de latitude héliocentrique boréale ou australe. Cette activité, marquée ordinairement par l'éclat du disque, se trahit pendant les éclipses par des panaches brillants (protubérances) plus ou moins étendus qui bordent le contour du disque. Cette sorte d'atmosphère, de couleur rosée, nommée chromosphère, est en moyenne très peu épaisse; au delà s'aperçoit une lueur plus étendue qu'on appelle couronne ou atmosphère coronale.

Le régime d'activité de la surface solaire est sensiblement périodique: l'intensité et le nombre des facules et des protubérances varient en passant par un maximum et un minimum. Ces fluctuations paraissent en relation directe avec les variations du magnétisme terrestre: la période est d'environ 11 ans; le dernier maximum a en lieu en 1906, le

dernier minimum en 1901.

#### SPECTROSCOPIE SOLAIRE.

Raies sombres. — L'analyse spectrale a apporté des notions importantes sur la constitution physique du Soleil et la nature chimique des éléments répandus sur ses diverses enveloppes. La lumière du disque offre un spectre continu sillonné de raies sombres découvertes par Fraunhofer.

Ces raies, qui coıncident si exactement avec les raies brillantes des vapeurs métalliques incandescentes, démontrent l'existence d'une foule de substances chimiques terrestres vaporisées à la surface du Soleil: au premier rang figure le fer, dont le spectre forme en quelque sorte la charpente du spectre du Soleil; puis viennent l'hydrogène (raies C, F, G', h), le sodium (D), le calcium (H, K), l'hélium (D3), le magnésium (b), le nickel, le titane, etc.; le renversement de l'intensité de ces raies s'explique par la température relativement basse de la couche de vapeur exercant une absorption élective sur les radiations de la photosphère. L'expérience directe permet de reproduire artificiellement cette inversion et prouve qu'une épaisseur extremement mince suffit pour l'obtenir.

Raies brillantes. — On est ainsi conduit à assimiler la surface solaire à une masse fluide incandescente, émettant une lumière à spectre continu, à la surface de laquelle viendraient émerger des matières susceptibles dese volatiliser et de former une couche gazeuse se refroidissant vers l'extérieur. La couche gazeuse absorbante est invisible à cause de sa minceur; mais la vapeur des éléments plus volatils (hydrogène, sodium, calcium, magnésium, hélium, etc.) doit gagner la partie supérieure et produire la chromosphère. Effectivement, le spectre des protubérances chromosphériques observé pendant les

éclipses fournit les raies brillantes de ces éléments.

Méthode spectrale de MM. Janssen et Lockyer. — La nature monochromatique des radiations émises par les vapeurs incandescentes a conduit MM. Janssen et Lockyer à une méthode qui permet d'observer en tout temps l'existence de la chromosphère et même la forme des protubérances. Elle consiste à projeter sur la fente d'un spectroscope suffisamment dispersif l'image des bords solaires : la lumière diffusée par l'atmosphère terrestre, qui en temps ordinaire couvre l'éclat des protubérances, est étalée par la dispersion et s'efface parçe qu'elle offre un spectre continu. Les radiations monochromatiques, au contraire, ne sont pas étalées et conservent leur éclat sans atténuation; elles deviennent donc prédominantes.

Grâce à cette méthode, on peut suivre journellement sur le pourtour du disque l'existence et la forme des protubérances ou de la chromosphère. On constate que les protubérances hydrogéniques s'élèvent généralement au-dessus des facules et les émissions de vapeurs métalliques (sodium, calcium, magnésium) au voisinage des taches. La méthode permet de constater ces raies brillantes sur le disque même du Soleil lorsqu'on projette sur la fente l'image d'une tache ou d'une facule. Dans le cas des taches, tantôt les raies sombres s'assombrissent encore davantage, comme si le pouvoir absorbant de la couche solaire augmentait, tantôt, au contraire, certaines raies s'effacent et se renversent : c'est au centre des raies sombres qu'apparaissent alors les raies brillantes de l'hydrogène ou des métaux (1).

<sup>(1)</sup> Ces apparences spectrales, difficiles à décrire, se reproduisent aisément par expérience lorsqu'on prend comme source

L'observation est particulièrement facile avec la raie C (hydrogène) et avec les raies D (sodium) et b (magnésium).

Le déplacement des raies brillantes permettrait, d'après le principe Döppler-Fizeau, de déterminer la vitesse des masses gazeuses incandescentes qui les produisent, si des expériences récentes de MM. W.-J. Humphreys et J.-F. Mohler u'avaient attiré l'attention sur une cause perturbatrice importante : un accroissement de pression déplace les raies vers le rouge proportionnellement à cet accroissement. Il faut donc accueillir avec beaucoup de réserve les vitesses énormes attribuées aux masses gazeuses qui constituent les protubérances.

Raies brillantes de la chromosphère récemment identifiées avec des substances terrestres. — M. W. Ramsay a découvert, dans le spectre d'un gaz raréfié extrait d'un minéral rare, la clèveïte, et, peu après, d'une météorite, une raie jaune (λ = 5875,87) coïncidant avec la raie chromosphérique brillante, aussi fréquente que celle de l'hydrogène; comme on n'avait pu, jusqu'ici, l'identifier avec celle d'aucun élément terrestre, on avait nommé hélium la substance inconnue correspondante.

La coïncidence rigoureuse a pu être mise en doute au début, car la raie de la clèveîte est double, celle de l'hélium passant pour simple : mais un examen plus minutieux de la raie de l'hélium a permis aussi de la dédoubler. D'après M. Clève, l'hélium serait un gaz ayant une densité double de celle de l'hydrogène.

Dans ce même gaz extrait de la clèveîte, M. Des-

un arc électrique, en déposant sur les charbons une quantité variable d'un métal (sodium, aluminium, thallium, fer) ou d'un sel métallique (calcium, magnésium, etc.).

landres a observé d'autres raies chromosphériques; en particulier la raie violette (4471,6) et la raie rouge (7665,5) qui appartient à l'hélium. Les autres raies, observées aussi par M. Lockyer, se trouvent dans les spectres des étoiles blanches d'Orion.

Raies telluriques. — L'atmosphère terrestre apporte une certaine complication dans l'analyse de la lumière solaire par son pouvoir propre d'absorption. Elle produit deux effets particuliers : 1° une extinction plus ou moins grande du spectre dans la partie ultra-violette suivant l'épaisseur de l'atmosphère traversée; 2° une absorption élective de certaines radiations qui sillonnent plusieurs régions du spectre de bandes sombres généralement résolubles en raies (raies telluriques). L'oxygène produit les groupes A, B, a (Angström, Egoroff), la vapeur d'eau le groupe a et ceux voisins de la raie D (Janssen).

Ces raies telluriques se distinguent très aisément des raies solaires par la méthode Döppler-Fizeau (voir l'Annuaire de 1891: Notice sur la Méthode, etc.,

p. D.25).

Spectres ultra-violet et infra-rouge. — Outre les radiations lumineuses, le Soleil en émet d'autres que divers procédés physiques permettent d'observer : les substances fluorescentes, phosphorescentes et surtout les préparations photographiques révèlent l'existence de régions très étendues au delà du violet (spectre ultra-violet) et en deçà du rouge (spectre infra-rouge), sillonnées également de raies sombres solaires ou telluriques.

Pour être complètement renseigné sur ces questions de Physique solaire, il faut lire la *Notice* de M. Deslandres dans l'*Annuaire* de 1907, p. C.1-146.

## LUNE

Orbite lunaire. — La Lune décrit autour de la Terre une ellipse dont la Terre occupe un des foyers; dans ce mouvement la Lune tourne constamment le même hémisphère vers la Terre.

L'inclinaison de l'orbite sur l'écliptique varie

entre 5°0'1" et 5°17'35" en 173 jours.

Les nœuds (intersection de l'orbite lunaire et de l'écliptique) ont un mouvement rétrograde et parcourent l'écliptique en 6793, 39; soit 18 ans ‡ environ.

Par suite de ce mouvement, l'obliquité de l'orbite lunaire sur l'équateur varie entre 18°10' et 28°45'.

Le moyen mouvement de la Lune dans un jour moyen est de 13°10' 35", 03. En 100 années juliennes (36525 jours) le moyen mouvement est égal à 1336 révolutions sidérales plus 307°52' 41", 6.

Apogée, périgée. — Ce sont les points où, dans son orbite, la Lune se trouve à sa plus grande ou à sa plus petite distance de la Terre.

Le périgée est animé d'un mouvement direct dont la période est de 3232<sup>1</sup>, 57; soit un peu moins de 9 ans.

Rotation lunaire. — La Lune tourne sur elle-même d'un mouvement uniforme en 27<sup>1</sup>7<sup>h</sup>43<sup>m</sup>11\*, 5. La durée de sa rotation est égale à celle de sa révolution sidérale, L'axe autour duquel s'effectue cette rotation est incliné de 88°28'38" sur l'écliptique; son inclinaison sur le plan de l'orbite lunaire varie entre 83°11' et 83°29'.

Libration. — La Lune éprouve des oscillations autour de son centre, qui ont pour résultat de faire apparaître une partie de l'hémisphère qui nous est opposé et aussi de déterminer un balancement des taches autour d'une position moyenne.

On considère trois librations: 1º La libration en

longitude, qui s'effectue dans la direction du plan de l'orbite lunaire; son maximum est 7°53'51".

2° La libration en latitude, à peu près perpendiculaire au plan de l'écliptique; elle atteint 6°50'45".

3° La libration diurne, provenant du déplacement de la Lune dans l'espace; sa valeur peut aller jusqu'à 1°1′2¼". Par suite de la libration, la partie de la Lune visible de la Terre est les 59/100 de la surface totale.

Révolution sidérale. — Temps compris entre deux conjonctions successives de la Lune avec une même étoile; elle est de  $27^{1}7^{5}43^{m}11^{s},5$ . On a remarqué que le mouvement de la Lune s'accélère un peu de siècle en siècle; mais, après avoir atteint un maximum, il décroîtra ensuite.

Révolution synodique. — C'est le temps qui s'écoule entre deux phases consécutives de même nom; on lui donne aussi le nom de lunaison ou mois lunaire; elle est égale à 29<sup>1</sup>12<sup>h</sup>44<sup>m</sup>2,9.

Révolution tropique. — Temps que la Lune met pour revenir à une même longitude; sa durée est de  $27^{1}7^{6}43^{m}4^{\circ},7$ .

Révolution anomalistique. — C'est l'intervalle de 27<sup>j</sup>13<sup>h</sup>18<sup>m</sup>33\*,3 qui sépare deux passages consécutifs de la Lune au périgée.

Révolution draconitique. — Temps qui s'écoule entre deux passages consécutifs de la Lune à son nœud ascendant; sa durée est de 27<sup>15</sup> 5 m 36°.

Saros. — Les Chaldéens connaissaient déjà la période de 18 ans 11 jours (saros) qui règle approximativement le retour des éclipses; elle compreud 223 lunaisons ou 242 mois draconitiques, ou 19 fois l'intervalle de 346<sup>i</sup>, 6 (11,74 lunaisons) qui sépare deux passages du Soleil par le nœud lunaire.

# Éléments de l'orbite (1):

Longitude moyenne de l'époque	122059'55",0
Longitude du périgée	99.51.52,1
Longitude du nœud ascendant	146.13.40,0
Inclinaison de l'orbite	5. 8.47 ,9
Excentricité, en partie du demi-grand	
axe de l'orbite lunaire	0,05490807

#### Valeurs diverses:

	60,2745 rayons équatoriaux
Distance moyenne à la Terre	terrestres.
	38444,6 myriamètres.
	0,00257153 de celle de la Terre
	au Soleil.

Parallaxe. La parallaxe horizontale equatoriale est la moitié du diamètre apparent que présenterait la Terre vue de la Lune, si la Terre était une sphère ayant pour rayon celui de l'équateur terrestre.

La parallaxe horizontale équatoriale moyenne, ou celle qui répond à la distance moyenne de la Lune à la Terre, a pour valeur 57'2", 2.

Demi-diamètre (Enrayous terrestres

réel	equatoriaux En kilomètres	0,272957
	apparente exprimée en an- eur moyenne)	31'8",18
Volume.	Le volume de la Terre étant 1	0,020406 <b>7</b> 22105746000

<sup>(4)</sup> Pour l'époque 0,5 janvier 1850, temps moyen de Paris, d'après Hansen.

Masse. Celle de la Terre étant 1	0,0125522
Soit environ 1 .	
Densité. Celle de la Terre étant 1.	0,615 3,38
Pesanteur à l'équateur (celle de la Terre étant 1)	0,1685

Constitution physique. — La Lune est un corps opaque; elle nous résiéchit la lumière du Soleil et ne paraît avoir ni eau ni atmosphère appréciable.

La surface de la Lune présente des étendues grisâtres, occupant près de la moitié de la partie visible, généralement planes et plus ou moins profondes. On leur a donné le nom de mers.

Les montagnes se présentent souvent sous l'aspect de masses étendues, d'une hauteur de 2000<sup>m</sup> environ, avec quelques sommets plus élevés. Il existe aussi des chaînes présentant des pies très élevés et de rares montagnes isolées.

Par suite de leur élévation, certains pies peuvent apparaître comme des points brillants isolés, au delà du terminateur (1).

On donne, à tort, le nom de cratères à des formations se présentant sous l'aspect de vallées, généralement circulaires, entourées d'une muraille montagneuse plus ou moins élevée. Les dimensions de ces cirques sont très variables; les uns peuvent atteindre près de 250km de diamètre, tandis que d'autres sont à peine visibles.

Dans l'intérieur on rencontre quelquefois des pitons coniques plus ou moins elevés. Assez sou-

<sup>(1)</sup> Ligne de séparation des parties eclairee et obscure du disque lunaire: elle a la forme d'une demi-ellipse. Au moment de la dichotomie, le terminaleur se reduit a une ligne droite, passant par le centre du disque.

vent, le fond de la cavité centrale est au-dessous du niveau de la Lune.

Les véritables cratères ont un diamètre ne dépassant pas 30km; ils sont circulaires, de hauteur modérée et souvent remarquables par leur grand éclat qui les fait confondre facilement avec les pics montagneux.

Relativement assez rares, les véritables cratères offrent un orifice franchement conique. Autour se rencontrent des matières éjectées, visibles suivant de longs sillons rayonnant dans des directions différentes, vers les parties basses environnantes.

Hauteurs de quelques pics et chaînes de montagnes (d'après Neison):

	m			m
Newton	7250	Clavius	š	5270
Casatus	6800	Tycho.		5210
Curtius	6760	Pythag	gore	5160
Calippus	566o	Short.		5090
Theophilus	556o	Cathai	ina	5010
Kircher	5440	Bradle	y	488o
Monts Leibnitz	le pic l	e pluséle	evé de la	
chaine et pro				
visible de la	Lune)			8200m <sup>©</sup>
Montagnes Rock				7900
Monts Doerfel.		. "	4500	6100
Monts d'Alembe	rt	. »	3000	6100
Monts Huvgens		, ))	2400	6100

On observe aussi à la surface de la Lune des sillons, ou rainures, très étroits et assez longs, se prolongeant généralement en ligne droite. Ces rainures, dont les bords sont très escarpés, se terminent habituellement sur le contour des cratères : quelquefois, cependant, elles les traversent. Isolèes en général, les rainures se réunissent et se croisent parfois.

Leur largeur reste, le plus souvent, sensiblement constante dans toute leur longueur. S'il se produit un élargissement, il n'est jamais situé aux extrémités. La longueur de ces rainures peut atteindre 100km, la largeur ne dépassant pas 2km.

A la pleine lune, ces sillons apparaissent brillants; lors des phases, ils semblent noirs, par suite de l'ombre portée sur le fond par les escar-

pements des bords.

Lumière. — Elle est polarisée, caractère distinctif de la lumière réfléchie. A la pleine Lune, son éclat réel est celui de la lumière réfléchie par les roches terrestres. On a trouvé en effet 0,17 pour valeur de l'albedo (¹) de la Lune et 0,16 pour celui de la marne argileuse. D'après Zöllner, l'éclat de la lumière de la Lune est égal à 600000 de celui du Soleil.

La lumière cendrée, qui permet de distinguer le disque entier de la Lune, après la néoménie, est due à la lumière du Soleil réfléchie par la Terre. Par un effet d'opposition, la partie de la Lune éclairée directement par le Soleil paraît avoir un diamètre p...grand que celle éclairée par la lumière cendrée. Celle-ci paraît plus intense au premier quartier qu'au dernier.

Température. — Pendant le cours d'un jour lunaire, ou d'une lunaison, la température du sol de la Lune est soumise à de grandes variations. On admet qu'elle dépasse 100° vers le milieu du jour lunaire, pour redescendre à —50° environ pendant la nuit.

La quantité de chaleur que nous réfléchit la Lune n'est sensible qu'aux instruments très délicats.

<sup>(1)</sup> On donne le nom d'albedo à la proportion de lumière incidente réfléchie d'une manière diffuse par un corps non lun.ineux.

Lune pascale. — L'échéance de la fête de Pâques dépend de l'époque de la pleine Lune qui, comptée suivant l'épacte, arrive après le 21 mars (voir p. 39).

En 1910, la pleine Lune pascale du comput, qu'il ne faut pas confondre avec la pleine Lune vraie, tombe le vendredi 25 mars, et, par suite, Pâques sera le dimanche suivant, 27 mars.

La pleine Lune vraie, ou astronomique, arrive le 25 mars, à 20<sup>h</sup> 30<sup>m</sup>.

Lune rousse. — D'après Arago, on donne généralement ce nom à la Lune qui, commençant en avril, devient pleine soit à la fin de ce mois, soit plus ordinairement dans le courant de mai.

En 1910, elle commence le 9 avril et finit le 4 mai.

Calcul de la distance de la Lune à la Terre.

— La Table suivante, dont l'argument est la parallaxe lunaire, donnée p. 7 et suiv., permet de calculer la distance pour une date quelconque.

Exemple. — On demande la distance de la Lune à la Terre le 6 janvier 1910?

On a, p. 7, la valeur 54'28" pour la parallaxe lunaire, le 6 janvier.

La Table donne :

Pour 54' 20" ..... 63,274 rayons terrestres » 54' 30" ..... 63,080 »

soit une différence de —0,194 rayon pour 10", ou 0,0194 pour 1". La distance cherchée sera

 $63,274 - (0,0194 \times 8) = 63,119$  ray, terr. équator.

On trouverait, de même, 40260 pour la distance en myriamètres.

TABLE

Donnant le demi-diamètre de la Lune et sa distance à la Terre, connaissant la parallaxe.

AXE	RE	DISTAN	CE EN	AXE	RE RE	DISTAN	CE EN
PARALLAXE	DEMI- DIAMÈTRE	rayons équa- toriaux	myria- mètres	PARALLAXE	DEMI- DIAMÈTRE	rayons équa- toriaux	myria- mètres
52. 0 10 20 30 40 53. 0 10 20 30 40 55. 0 10 20 30 40 55. 0 10 20 30 40 50 51. 0 20 30 40 50 50 50 50 50 50 50 50 50 5	14. 12 14. 14 14. 17 14. 20 14. 22 14. 28 14. 33 14. 33 14. 43 14. 44 14. 47 14. 55 15. 6 15. 1 15. 15 15. 15 15. 25 15. 28 15. 33	66,113 65,992 65,692 65,483 65,276 65,670 64,865 64,662 64,450 64,450 63,665 63,665 63,665 63,665 63,667 62,588 63,697 62,507 62,518 61,759 61,374 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394 61,394	39274 39157 39041 38925 38810 38696 38583	59. 0 10 20 30 40 50 60. 0 10 20 30 40 50 61. 0 20 30 40 50	15.33 15.33 15.39 15.41 15.44 15.50 15.53 15.55 16.1 16.6 16.12 16.12 16.14 16.31 16.36 16.36 16.36 16.42 16.42 16.42 16.42 16.42 16.42 16.42 16.50 16.55	60,314 60,314 60,316 60,36 59,963 59,963 59,979 59,475 59,274 59,105 58,270 58,270 58,270 57,942 57,780 57,145 57,299 57,145 56,825 56,669 56,566 56,360 56,901 55,500 55,500	3695-7 368543 36751 36649 36345 36445 36145 36046 35948 35850 35755 35463

### TABLES DE CORRECTIONS (1) A 100

Pour déduire des levers et couchers de la Lune à Paris les levers et couchers dans un lieu compris entre 0° et 60° de latitude boréale.

L'Annuaire donne, en temps moyen civil pour Paris et pour tous les jours de l'aunée, les heures du lever et du coucher de la Lune, et de son passage au méridien. On compte sensiblement la même heure locale à Paris et dans les dissérentes villes de France quand la Lune passe au méridien. Il n'en est pas ainsi des heures du lever et du coucher, qui peuvent varier de plus d'une demi-heure.

Passage de la Lune au méridien. — La Lune, par son grand mouvement propre d'occident en orient, emploie un peu plus de temps que le Soleil pour aller d'un méridien à un autre. Elle retarde moyennement sur le Soleil de 50°,5 dans un jour, et de 2°,104 dans une minute. Soit p l'heure du passage de la Lune au méridien de Paris; l'heure locale du passage au méridien sera

#### $p \pm n \times 2^{8}, 104$

pour la ville dont la longitude est de n minutes de temps.

La correction  $n \times 2^{s}$ , 104 est additive ou soustractive, suivant que la ville est à l'ouest ou à l'est de Paris. Elle est toujours fort petite pour la France et peut être négligée; ainsi, pour Brest, où  $n = 27^{m}$ , cette correction n'est que de  $56^{s}$ ,8.

<sup>(1)</sup> Paprès la loi du 15 mars 1891, l'heure Légale en France et en Algèrie est celle de l'Observatoire de Paris. Les résultats obtenus avec la présente Table étant exprimés en heure locale, on devra, si l'on veut avoir l'heure légale correspondante, retrancher de l'heure donnée par la Table la valeur de la longitude du lieu, exprimée en temps, si celui-ci est à l'est de Paris ou l'ajouter dans le cas contraire.

Lever et coucher de la Lune. — Le temps qui s'écoule entre le lever de la Lune et son passage au méridien d'un lieu est l'intervalle semi-diurne du lever. Le temps écoulé entre ce passage et le coucher de la Lune est l'intervalle semi-diurne du coucher.

Quand on connait l'intervalle semi-diurne pour Paris, on peut en déduire l'intervalle semi-diurne pour une autre latitude, au moyen des corrections fournies par les Tables qui se trouvent pages 138 à 140.

Les nombres de la première colonne représentent en heures et minutes des intervalles semi-diurnes pour Paris. Dans les autres colonnes, on trouve pour les latitudes de 0° à 60° la différence, en minutes de temps, entre l'intervalle semi-diurne de Paris et celui de chaque latitude.

Quand la correction de la Table est affectée du signe +, l'intervalle semi-diurne est plus petit qu'à Paris; alors le lever de la Lune est retardé, et le coucher avancé. La correction positive doit donc s'ajouter à l'heure du lever de la Lune à Paris, et se retrancher de l'heure de son coucher.

Quand la correction est affectée du signe —, l'intervalle semi-diurne est plus grand qu'à Paris. Alors le lever de la Lune est avancé, et le coucher retardé. La correction négative doit donc se retrancher de l'heure du lever de la Lune à Paris, et s'ajouter à l'heure de son coucher.

Pour un lieu dont la longitude est n minutes de temps, à l'ouest ou à l'est de Paris, il faudra encore appliquer à l'heure locale du lever ou du coucher obtenue à l'aide de la Table, comme pour le passage au méridien, la correction  $\pm n \times 2^*$ , 104.

REGLE GENÉRALE. — La correction de la Table s'applique toujours avec son signe à l'heure du lever de la Lune à Paris, et en signe contraire à l'heure du coucher.

EXEMPLE. — On demande l'heure locale du lever et l'heure du coucher de la Lune à Dunkerque, le 25 mai 1910. On trouve, page 15:

Lever, le 25...  $21^{h}28^{m}$   $3h55^{m}$  Passage au méridien, le 26... 0.32 4.4 Goucher, le 25... 4.36

Avec la latitude  $51^{\circ}2'$  de Dunkerque et les deux intervalles semi-diurnes  $3^{h}55^{m}$  et  $4^{h}4^{m}$ , on trouve, page 140, les deux corrections  $+13^{m}$  et  $+11^{m}$ . On a ensuite:

 Lever à Paris, le 25 mai.
  $21^h 28^m$  

 Correction avec son signe
 + 12 

 Lever à Dunkerque, le 25
  $21^h 40^m$  

 Coucher à Paris, le 25 mai.
  $4^h 36^m$  

 Correction en signe contraire
 - 11 

 Coucher à Dunkerque, le 25
  $4^h 25^m$ 

On peut aussi employer la Table pour obtenir l'heure du lever ou du concher de la Lune, dans un lieu situé entre l'équateur et 60° de latitude australe: mais les résultats obtenus ne seront approchés qu'a quelques minutes près. On opérera comme suit:

Après avoir formé les intervalles semi-diurnes du lever et du coucher à Paris, on les retranchera respectivement de 12<sup>h</sup> 25<sup>m</sup>; on aura ainsi sensiblement les intervalles semi-diurnes aux antipodes de Paris.

On aura le lever dans ce lieu, en retranchant de l'heure du passage l'intervalle semi-diurne du lever ainsi trouvé; pour le coucher, on ajoutera au passage l'intervalle semi-diurne du coucher. Pour avoir le lever et le coucher de la Lune, on entrera dans la Table en prenant pour arguments les intervalles semi-diurnes aux antipodes de Paris, c'esta-dire les compléments à 12<sup>h</sup>25<sup>m</sup> des intervalles semi-diurnes à Paris.

- H2 11 12 13 13 13 13 13 13 13 13 13 13 13 13 13	CORR	CORRECT. POUR LES LEVERS ET COUCHERS DE LA LUNE								
INTER- VALLE	0°	20	4°	(j°	80	10°	120	14°	16°	18°
3.30 40 50 4.0	-m 160 150 141 131	156 146 137 127 118	-m 151 142 133 123	146 137 128	142 133 124 116	137 129 120 112 103	132 124 116 108	128 120 112 104 96	123 115 107 100	118 110 103 95 88
20 30 40 50 5. 0 10 20 30 40	92 83 73 63 54 44 34	108 99 90 80 71 61 52 42 33	105 96 87 78 68 59 50 41 32	93 84 75 66 57 49 31	98 90 81 72 64 55 47 38 30	95 87 78 70 62 53 45 37 29	91 83 75 67 59 51 43 35	88 80 72 65 57 49 42 34 27	84 77 70 62 55 47 40 33 25	81 74 66 59 52 45 38 31
50 6. 0 10 20 30 40	24 15 5 + 4 14 24	24 14 5 +4 14 23	23 14 5 + 4 13 22	14 5 + 4 13 22	21 13 5 + 4 12 21	21 12 4 + 4 12 20	20 12 4 + 4 12 19	19 12 4 + 4 11 19	18 11 4 + 4 11 18	17 11 4 + 3 10
50 7.0 10 20 30 40	33 43 52 62 72 81	32 42 51 60 69 79	31 40 49 58 67 76	30 39 48 57 65 73	29 38 46 55 63 72	28 36 45 53 61 69	27 35 43 51 59 67	26 34 41 49 56 64	25 32 40 47 55 62	24 31 38 45 52 59
50 8. 0 10 20 30 40 50	91 100 110 119 129 138 148	88 97 116 125 134 144	86 95 104 113 122 131	83 91 100 109 118 127 135	80 89 97 106 114 123 131	77 86 94 102 110 119 127	67 75 83 90 98 106 114 123	72 80 87 95 102 110 118	69 76 84 91 98 106	66 73 80 87 94

Correction +: ajoutez au lever, retranchez du coucher. Correction -: retranchez du lever, ajoutez au coucher.

= ...

ER-	CORR	ECT. P	our L	ES LE	EVERS	ET C	OUCHI	ers di	E LA I	LUNE
INTER-	200	220	240	260	280	30°	320	34°	36°	38°
-	_	-		-	-	-		-	-	-
3.30	112	107	102	96	m	84	77	60 m	62 m	54
40	105	100	95	90	90 84	84 78 73 67	72	69 64	58	50
50	98	93	95 88	90 83	78	73	72 67 62	59 55	53 l	47 43
4. 0	91 84	87 80	82	77	78 72 67	67	62	55	49 45	43
10	84		76	71	67	62	57	5 <b>o</b>		39
20	77	73 67	69 63	65	6 r	57 51	52	46	41	36
30	70 63	67	63	59 54	55	51	47	41	37 33	32
40	56	60	57	24	50	46	42 38	41 37 33	33	29 26
50	50	54 47	57 51 45	48 42	44 39	41 36	33	29	29 26	20
	43	47	30	36	34	31		25	22	
10	36	41 34	39 33	31	24	26	29 24	20	18	19
30	30	28	27	25	29 23	22	20		18 15	13
40	23	22	21		18	17	20 15	17	11	10
5o	17	-16	15	14	13	12	11	9	8	7
6. 0	10	9	9 3	8	8	7	- 6	5	4	4
10	3	3	3	3	3	2	2	I	I	τ
20	+3	9 3 + 3	+3	3	3 8 13	+ 2	+ 2	+3	+3	+ 3 6
30	10	Q	9	8	8	7	7	7	7	6
40	16	16	15	3 8 14	13	12	11	11	10	9
50	23	22	20		18	17	16	15	14	12
7. 0	30	28 34	26	19	23	22	20	19	17	15
10	36	34	32	30	28	26	24	23	21	18
20 30	43 50	4i 47	39 45	36 42	34 39	31 36	29 34	28 32	24 28	21 24
	56	53	51	142	39			36	32	24
40 50	63	60	5-	48 53	44 50	41 46	38 43	1 40	36	31
8. p	70	66	57 63	50	55	51	1 47	40 44	40	35
10	76 83	60 66 73	69	59 65	61	56	47 52	1 /10	43	38
20		1 79	69 75	71	66	62	57	53	40 43 48	42
30		86	82	77	72	67	62	58	52	45
40	97	93	88	83	72 78	72	67	62	56	49
50	104	99	94	89	84	1 77	72	67	60	53

Correction +: ajoutez au lever, retranchez du coucher. Correction -: retranchez du lever, ajoutez au coucher.

INTER-	CORRECT, POUR LES LEVERS ET COUCHERS DE LA LUNE								UNE		
LVI	40°	420	440	46°	48°	50°	520	54°	56°	58°	600
	_	_	_		_	+	+	+	+	+	+
3.30	46	3 n	28	m	т 6	8	21	36	5 i	67	85 <sup>m</sup>
40	46 43	37 35	26	17	6 5 5 4		20	33	47	62	70
40 50	3 <sub>9</sub> 36	32	24	15	5	7	18	30	47 44 40	58	79 74 68
4. 0	36	<b>2</b> 9	22	13	4	6	17	28	40	53	68
10	33	27	20	12	4	5		25	37	49	62
20 30	30	24	18	11	3	5	14	23	33	45 40	57 52 46
40	27	22	16	10	3	4	12	21	30	40	02
50	24		14	9	2	4 4 3 3	10	19	27	36 32	40
5. o	19	17	11	7	2	3	8	14	21	28	36
10	16	13	a		2	3	7	12	18	24	31
20	13	11	9 8 6 5 3	6 5 4 3	2	2	7 6 5	10	15	20	26
30	11	9	6	4	1	2	5	8	12	16	21
40 50	8	9 7 5	5	3	1	I	4 3	6	9	12	16
	3	ł	1	l	1		1	4	3	9 5	11
6. 0	0	0	0	0	0	0	0	0	1	1	6
Ų.	+	+	+	+	+	-	-	-	-		
20	2	2	1	1	0	0	1	2	2	3	4
30 40	5 7	6	3 4	3	1	I	3	4	5   8	7	9
50	10	8	6		1			8		15	14
7. 0	13	10	7	5 5	1 2	2 2	6	10	14	19	19
10	15	12	9	5	2	2		12	17	22	20
20	18	14	11	6	2	3	- 8	14	20	26	29 34
30	21	17	12	7	2	3	- 9	16	23	31	39
40 50	23	19	14	9	3	4 4 5 5	11	18	26	35	44 50
8. o	26	21	16	10	3	4	12	20	29 32	39 43	50
3. 0	32	26	17	11	1 %	5	15	22	35	43	60
20	35	28	21	13	3 3 4 4	6	16	27	39	47 51	66
30	38	31	23	14		6	17	29	42	56	71
40 50	42 45	34	25	14	4 5 5	7	19	32	42 46	61	77 83
50	1 45	36	27	17	5	7	21	35	49	65	83

Correction +: ajoutez au lever, retranchez du coucher. Correction -- : retranchez du lever, ajoutez au coucher.

#### TERRE

La Terre, abstraction faite des irrégularités de sa surface, est un sphéroïde entouré d'une atmosphère dont la hauteur dépasse 100km.

Aplatissement. — On a constaté, en mesurant des arcs de méridien à différentes latitudes, que la longueur de l'arc de 1° allait en croissant de l'équateur au pôle. La comparaison des longueurs du pendule à secondes, observées à différentes latitudes, conduit au même résultat. Le méridien terrestre est donc aplati vers les pôles. Cet aplatissement est dù à l'action de la force centrifuge qui, dans l'hypothèse de la fluidité primitive, tend à écarter les molécules terrestres de l'axe de rotation et qui, par suite, a produit le renslement équatorial.

En désignant par a le demi-grand axe, par b le demi-petit axe du méridien terrestre, l'aplatissement estreprésenté par  $\frac{a-b}{a}$ .

Dimensions. — On sait que les premières données sérieuses ont été fonrnies par les mesures d'arcs de méridien, entreprises au xviu° siècle par les astronomes français (méridienne de France, mesurée à plusieurs reprises; arcs du Pérou et de la Laponie). Mais les procédés ont été sans cesse perfectionnés et les matériaux que les géodésiens ont réunis depuis le commencement du xix° siècle offrent une précision de plus en plus grande. La plupart des pays de l'Europe ont participé à ce mouvement, l'Amérique. l'Afrique et l'Asie elles-mêmes s'y sont associées. On dispose aujourd'hui d'un certain nombre d'arcs de méridien ou de parallèle d'une amplitude considérable. Ce sont, pour ne citer que les plus importants, et en commençant par les arcs de méridien:

L'arc anglo-français, qui, de Laghouat aux Shetland, embrasse maintenant 28° de latitude;

L'arc russe, qui a 25°, du Danube à l'océan Glacial; L'arc indien, qui a 24°, entre les latitudes de 8° et de 32° N:

Les arcs américains, les uns déjà terminés, les autres en cours d'exécution (un arc de méridien, un arc de parallèle transcontinental, à la latitude 39°, qui embrasse 49° de longitude; l'arc oriental oblique, qui s'étend du Canada au golfe du Mexique; l'arc occidental oblique, en Californie);

L'arc de parallèle qui traverse l'Hindoustan à la latitude de 24°;

L'arc de parallèle qui traverse l'Europe, de Valentia a Omsk, par 52° de latitude (il embrasse 69° de longitude qui valent 42° de latitude);

L'arc africain que les Anglais se proposent d'étendre du Cap jusqu'au Caire.

A ces données s'ajoute maintenant l'arc de Quito, qui a été mesuré tout récemment par les officiers français chargés de la revision de l'arc du Pérou, tandis qu'une mission russo-suédoise mesurait un arc au Spitzberg, qui doit remplacer celui de la Laponie.

En attendant que ces vastes réseaux aient pu être soumis à une discussion d'ensemble, nons possédons les résultats obtenus par divers géomètres qui ont tenté de déterminer les éléments de l'ellipsoïde terrestre en combinant entre elles quelques-unes des mesures d'arcs qu'ils avaient à leur disposition.

Voici les déterminations les plus connues (a rayon de l'équateur, b rayon du pôle):

Auteur	Bayon a	Rayon b	Aplatissement
D I (40/4)	m n	0.950	n
Bessel (1841)	6377397	6356079	1:299
Clarke (1880)	6378249	6356515	1:293,5
Faye (1880)	6378393	6 3 5 6 5 4 9	1:292
Harkness (1891).	6377972	6356727	1:300

Les valeurs de l'aplatissement qu'on obtient par diverses combinaisons d'arcs, ou par la discussion de parties différentes du même arc, sont parfois assez discordantes.

Les observations du pendule donneraient, d'après M. Helmert, 1:298.

En adoptant les valeurs données par M. Faye, on trouve :

Quart du méridien elliptique . . . . 10 002 008m Longueur moyenne de l'are de 1º 111133m,4 Circonférence équatoriale ...... 40076625m Superficie en kilomètres carrés... 510082000 Volume en millions de kilomètres cubes 1083260 Rayon d'une sphère avant le même volume que la Terre.... 6371 103m Rayon d'une sphère ayant la même surface que la Terre... 6371 100m

Définition du mètre. — Le mètre est la dixmillionième partie du quart du méridien terrestre. A l'époque où fut promulguée la loi qui créait le système métrique, l'ensemble des mesures géodésiques donnait pour le mètre la valeur 3<sup>p</sup>11<sup>1</sup>, 296, ou 443<sup>1</sup>, 296 en prenant pour unité la toise dite toise du Pérou employée par Delambre et Méchain dans la mesure du méridien, à la fin du XVIII<sup>e</sup> siècle. C'est cette valeur que les législateurs avaient alors adoptée pour la longueur du mètre légal. D'après les mesures géodésiques modernes, la dix-millionième partie du quart du méridien terrestre est plus grande que le mètre, tel qu'il est défini plus haut, d'environ o<sup>m</sup>,0002.

Le mètre légal est la longueur, à la température de zéro degré centigrade, du prototype international, en Platine-Iridié, sanctionné par la Conférence générale des Poids et Mesures, tenue à Paris en 1889 et qui est déposé au Pavillon de Breteuil, à Sèvres. La copie n° 8 de ce prototype international, déposée aux Archives nationales, est l'étalon légal pour la France. Ce nouvel étalon diffère très peu de l'ancien.

Gravité, pesanteur. — En vertu de la loi connue de l'attraction ou de la gravitation universelle, denx corps quelconques exercent l'un sur l'autre une attraction directement proportionnelle aux masses de ces corps et en raison inverse du carré de leur distance. Par suite, la masse terrestre exerce sur tons les corps de sa surface une attraction qui est la cause de la chute des corps. Dans le vide, tons les corps, quelle que soit leur densité, tombent avec la même vitesse uniformément accélérée.

La valeur de l'accélération par seconde, à Paris, réduite au vide et au niveau de la mer, a été trou-

vée égale à qm, 81.

Cette accélération, qui représente la pesanteur apparente, varie suivant les lieux, pour deux raisons : d'abord, parce que la pesanteur g est la résultante de la gravité G, qui provient de l'attraction terrestre et de la force centrifuge produite par la rotation diurae; ensuite, parce que la Terre est un sphéroide aplati.

L'observation, d'accord avec la théorie, a montré que l'intensité de la pesanteur va en croissant de l'équateur vers les pôles, et que l'accroissement est proportionnel au carré du sinus de la latitude.

Pour mesurer les variations de la pesanteur à la surface du globe, on emploie de préférence le pendule à secondes, En effet, la durée d'oscillation T d'un pendule de longueur L'étant liée à l'intensité g par la relation

$$T^2 = \pi^2 \frac{L}{s}$$

on voit qu'il suffit de mesurer T pour obtenir g. En faisant  $T=\tau$ , on trouve  $l=\frac{g}{\pi^2}$  pour la longueur du pendule à secondes.

Dans un lieu dont la latitude est λ, on a :

$$l = 0^{m},99098 (t + 0.005300 \sin^{2} \lambda),$$
  
 $g = 0^{m},7806 (t + 0.005300 \sin^{2} \lambda),$ 

ou bien

$$l = o^{m}, 99361 - o^{m}, 002626 \cos 2 \lambda,$$
  
 $g = o^{m}, 8065 - o^{m}, 02592 \cos 2 \lambda.$ 

De ces formules on déduit les nombres suivants :

Latitude	Longueur du pendule à secondes	Intensité de la pesanteur
0	m	m
0	$_{0,99098}$	9,7806
45	0,99361	9,8065
90	0,99624	9,8324

Pour Paris, on trouve

Ces expressions de l et de g, qui résultent de la discussion d'un très grand nombre d'observations du pendule, ont été établies en réduisant préalablement les observations au niveau de la mer. La réduction se fait en tenant compte de l'altitude et aussi de l'attraction exercée par les masses interposées entre la station et la surface de niveau zéro.

Variation avec l'altitude. — L'intensité de l'attraction terrestre, étant en raison inverse du carré

de la distance au centre, diminue à mesure qu'on s'élève, et la diminution qui correspond à l'altitude  $\hbar$  est représentée par le facteur  $\left(1-\frac{2\,\hbar}{R}\right)$ , en désignant par R le rayon de la Terre. La réduction au niveau de la mer s'obtient donc en multipliant par  $\left(1+\frac{2\,\hbar}{R}\right)$ .

Ce raisonnement suppose que l'observateur s'élève librement dans l'atmosphère, par exemple en ballon; mais le plus souvent il ne quitte pas le sol, il s'établit sur un plateau, sur une montagne, ou dans une ile, et il faut tenir compte des masses dont l'attraction peut renforcer l'intensité normale de la pesanteur.

D'après Bougner, l'attraction d'un plateau ou d'un continent s'obtient en multipliant g par le facteur  $\frac{3}{2}f\frac{h}{R}$ , où f est le rapport de la densité des couches superficielles à la densité moyenne de la Terre, qui ne diffère pas beaucoup de 5,5. Il s'ensuit qu'il faut, dans le facteur de réduction, remplacer le terme  $\frac{2h}{R}$  par  $\frac{2h}{R}\left(1-\frac{3}{4}f\right)$ . En prenant, tour à tour, f=0.4 et f=0.5, on trouve que cela revient à multiplier la correction  $\frac{2h}{R}$  par 0.7 ou 0.6. C'est le premier de ces deux nombres qui s'accorde le mieux avec les observations modernes.

Il faut enfin corriger la valeur observée de g des attractions dites topographiques, causées par les creux et les reliefs du terrain où se trouve la station. En appliquant ces diverses corrections, on trouve finalement

$$g = g_{\text{obs.}}\left(1 + 0.7 \frac{2h}{R}\right)$$
 — attr. top.

Il fant, toutefois, faire remarquer que, dans beaucoup de cas, ainsi qu'on l'a constaté dans l'Inde anglaise et ailleurs, la formule de Bouguer donne des valeurs trop faibles, et que les observations sont mieux représentées si l'on supprime la correction qui dépend de f, en conservant simplement le

terme  $\frac{2h}{R}$ . Les choses se passent comme si l'attrac-

tion des massifs visibles était compensée par un déficit souterrain. Sans invoquer l'existence de vastes cavités, on peut expliquer cette compensation, plus ou moins complète, en admettant, avec Airy, que les massifs flottent sur une couche liquide où plastique, plus deuse, où ils enfoncent par leur base, de manière à réaliser un équilibre isostatique.

Variation avec la profondeur. — L'attraction d'une sphère homogène (ou formée de couches homogènes) sur un point intérieur, situé à la distance r du centre, se réduit à l'attraction du noyau sphérique du rayon r: il s'ensuit qu'elle est proportionnelle à r et à la densité moyenne de ce noyau. Dans l'hypothèse d'une densité constante, elle est simplement proportionnelle à r, et elle diminue de la surface au centre.

Si la Terre était homogène, l'intensité de la pesanteur, dans les mines profondes, serait donc plus faible qu'à la surface. C'est le contraire qui s'observe. Airy a constaté, dans les mines de Harton (385<sup>m</sup>), que le pendule y faisait, en 24 heures, au moins 2 oscillations de plus. Des observations analogues ont été faites dans d'autres mines. On peut en conclure que la densité de la Terre va en augmentant de la surface au centre.

La loi hypothétique

$$D = 10 - 7.5 r^2$$

(D densité, r distance au centre, en fraction du rayon terrestre) donnerait, pour la gravité g' à la distance r,

 $g' = g(1,82 r - 0,82 r^3).$ 

D'après cette formule, on aurait g'=g pour r=1 et pour r=0,71 (à la surface et à la profondeur 0,29) avec un maximum pour r=0,86 (profondeur 0,14), où la pesanteur s'est accrue d'environ 4 pour 100; elle diminue ensuite jusqu'au centre, où elle est nulle.

Densité de la Terre. — La mesure directe de l'attraction qui s'exerce entre deux masses de poids connu à une distance déterminée a permis de calculer, par une simple proportion, la masse de la Terre; car le poids d'une masse donnée est l'attraction qu'exerce la Terre sur ce corps, à une distance égale au rayon terrestre. L'expérience a été faite par Cavendish, en 1798, et répétée plus tard par d'autres physiciens (Reich, Baily, Cornu et Baille, Jolly, Poynting, Richarz, Wilsing, Boys, Braun), soit avec la balance de torsion, soit avec la balance ordinaire, à fléau horizontal ou vertical. La discussion des résultats donne, pour la densité moyenne de la Terre, rapportée à l'ean, un chiffre voisin de 5,50; en d'autres termes, la masse de la Terre équivaut à celle d'une sphère homogène de mème dimension, dont la densité serait 5.5.

On a aussi tenté d'évaluer la masse de la Terre en mesurant la déviation du fil à plomb ou la variation du pendule, causées par l'attraction des montagnes; mais cette méthode ne donne pas de bons résultats, à cause de la difficulté de connaître exactement la structure des couches superficielles.

La densité des roches composant la croûte terrestre est voisine de 2,5; c'est à peine la moitié de la densité moyenne de la Terre. Il faut donc que la partie intérieure du globe soit composée de matières très lourdes, et au centre la densité devient probablement 10 ou 11, approchant de celle du plomb. On a proposé diverses formules pour représenter la loi de ces densités; l'une des plus simples est celle dont la forme a été indiquée par E. Roche, et qui peut s'écrire

 $D = 10 - 7.5 r^2$ 

en désignant par r la distance au centre, exprimée en fraction du rayon terrestre. Les coefficients numériques peuvent être déterminés approximativement par la considération de certains phénomènes, tels que la précession des équinoxes, en ayant égard à ce fait, aujourd'hui bien établi, que la Terre n'est pas un corps absolument rigide, mais qu'elle a seulement la rigidité de l'acier.

D'après la formule, la densité serait 2,5 à la surface et 10,0 au centre, la densité moyenne étant 5,5. On peut alors se demander si le noyau intérieur est solide ou liquide. Mais la température et la pression augmentent d'une manière si prodigieuse, de la surface au centre, qu'on ne sait plus comment définir l'état de la matière soumise à de telles forces, les lois connues, qui reposent sur des expériences de laboratoire, étant à peine applicables aux conditions excessives qu'on rencontre ici.

#### COORDONNÉES TERRESTRES.

La position d'un point à la surface de la Terre se détermine à l'aide de trois éléments : longitude, latitude, altitude.

Longitude. — Angle formé par le méridien d'un lieu avec un méridien pris pour origine,

appelé premier méridien.

Pour obtenir la longitude, il suffit de connaître la différence des heures locales marquées au même instant physique par deux pendules établies dans les deux stations. Dans la pratique, il suffit de déterminer la différence de longitude entre le lieu considéré et un autre dont la longitude, par rapport au premier méridien, est bien connue.

Les astronomes et les géodésiens obtiennent l'élément cherché par l'échange de signaux électriques dont on marque les époques de départ et d'arrivée aux deux stations. Une méthode, surtout en usage chez les marins, consiste à comparer l'heure locale avec celle d'un chronomètre bien réglé sur l'heure d'un méridien connu.

On peut encore obtenir la longitude par l'observation des distances lunaires et de divers phénomènes : éclipses, occultations, etc. La comparaison de l'heure de l'observation avec celle fournie par les éphémérides astronomiques donne la longitude.

Sur la plupart des cartes géographiques la longitude est comptée en degrés, de 0° à 180°, vers l'E. ou l'O., à partir du méridien national. Sur la Carte de l'État-Major français, elle est comptée en degrés et en grades. Latitude. — La latitude géographique est l'angle formé par la verticale d'un lieu avec le plan de l'équateur (1). Si l'on suppose la Terre sphérique on peut aussi dire que la latitude est égale à l'arc de méridien compris entre l'équateur et le lieu considéré.

Les astronomes et les géodésiens déterminent la latitude en observant, dans un vertical donné et surtout dans le méridien, les hauteurs au-dessus de l'horizon d'étoiles dont la déclinaison est connue; pour la mesure des diffèrences en latitude de deux lieux, les géodésiens emploient aussi des triangulations. Pour obtenir la latitude, les marins observent des hauteurs du Soleil ou de l'étoile polaire.

Il existe parfois des écarts sensibles entre la latitude d'un lieu conclue par des triangulations et celle observée astronomiquement. Ces écarts proviennent de la déviation de la verticale causée par des attractions locales.

Altitude. — Hauteur d'un lieu au-dessus du niveau moyen de la mer. Les altitudes se déterminent par des nivellements géométriques ou géodésiques, par des mesures prises à l'aide du théodolite ou par l'emploi du baromètre.

<sup>(1)</sup> Dans certains calculs on est amené à employer la latitude géocentrique, c'est-à-dire l'angle formé avec l'équaleur par la ligne qui joint le centre de la Terre au lleu considéré. La latitude géocentrique est plus petite que la latitude géogra-bique; la différence, nulle aux pôles et à l'équateur, atteint son maximum vers le parallèle moyen. En adoptant 295 pour valeur de l'aplatissement terrestre, on trouve que ce maximum ne sauralt dépasser 12. Si l'on suppose la Terre sphérique, les deux latitudes géographique et géocentrique se confondent.

**POSITIONS**des observatoires astronomíques et météorologiques français.

LATITUDE		ALTI-
boréale	LONGITUDE	TUDE
43.22.52	1. 5.150	69 m
		342
		38,5
1	1	547
,	l .	312
		73
51. 3	0. 2 E	6,9
48.41.37	0. 2 0 E	83
47.45	5.52 O	26
45.41.41	2.26.54 E	299
43.18.19	3. 3.24 E	75
48.48.18	0. 6.21 0	162
44. 9.18	4.38. 8 E	2740
44.17	2.56 E	1920
47.15	3.54 O	41,4
43.43.19	4.57.48 E	378
48.48.34	0. 9.23 E	
48.50.11	0. 0. 0	60,;*
48.49.18	0. 0. 50	77
42.42	o.33 E	31,7
	2.11.48 0	2877
45.46	o.45 E	388
45.46.28	0.37 47 E	1467
1		
		1 13
49.5		
43.7.37		1 .
. 43.36.45	0.52.45 0	194
	43.22.52 36.47.50 36.47.50 36.47.43.59 44.50.7 48.23.32 51.3 48.41.37 47.45 45.41.41 43.18.19 48.48.18 44.17 47.15 43.43.19 48.48.34 48.50.11 48.49.18 42.42 42.56.17 45.46	10   10   10   10   10   10   10   10

<sup>(\*)</sup> Repère de la porte d'entrée (façade nord).

TABLEAU

des longueurs d'arcs de méridien et de parallèle à différentes latitudes.

DIVI	SION SEXA	GÉSIMALE	DIVISION DÉCIMALE				
LATITUDES en degrés	MÉRIDIEN Arc de 1°	PARALLÈLE Arc de 1°	LATITUDES en grades	MÉRIDIEN Arc de 1 <sup>G</sup>	PARALLÈLE Arc de 1 <sup>G</sup>		
0° 5 10 15 20 25 30 35 40 45 50 65 70 75	110563 110571 110597 110639 110696 110766 110847 111033 111132 111232 111328 111419 111501 111572 111629	111324 110903 109644 107555 104652 100955 96492 91294 85400 78853 71702 64000 55805 47180 38190 28905	5 10 15 20 25 30 35 40 45 50 60 65 70	99508 99514 99533 99563 99605 99657 99717 99786 99860 99938 100018 100098 100176 100251 100319 100381	100189 99883 98964 97439 95317 92609 89332 85505 81150 76294 70965 65196 59021 52479 45608 38453		
8o 85	111672	19396 9736	85	100433	31056 23464		
90	111707	0	90 95	100507 100526 100532	15725 7888		
	i						

# CONVERSION DES DEGRÉS EN GRADES

DEGRÉS	GRADES	DEGRÉS	GRADES	MINUTES	GRADES
	G I, I I I I I I	140	155,555556	,	0,0185185
2	2,232222	150	166,666667	1 2	
3	3,3333333	160	1 1 1	3	0,0370370
4	1 1	1	177,777778	- 1	0,0555556
5	4,444444	170	188,888889	4 5	0,0740741
6	5,555556	180	200,000000	1 1	0,0925926
	6,666667	190	211,111111	6	0,1111111
7	7,77778	200	222,222222	7	0,1296296
8	8,888889	210	233,333333	8	0,1481481
9	10,000000	220	244,44444	9	0,1666667
10	11,111111	230	255,555556	10	0,1851852
		240	266,666667		
20	22,222222	250	277,777778	SEC.	GRADES
30	33,333333	260	288,888889		- C
40	44,441144	270	300,000000	ı"	0,0003086
50	55,555556	280	311,111111	2	0,0006173
60	66,666667	290	322,222222	3	0,0009259
70	77,777778	300	333,3333333	4	0,0012346
80	88,888889	310	344,444444	5	0,0015432
90	100,000000	320	355,555556	6	0,0018518
100	111,111111	33o	366,666667	7	0,0021605
110	122,222222	340	377,777778	8	0,0024691
120	133,333333	350	388,888889	9	0,0027778
130	141-414411	36o	400,000000	10	0,0030864
				1	

# CONVERSION DES GRADES EN DEGRÉS

CRADES	DIVISION sexagésimale	MINUTES	DIVISION sexagésimale.	SECONDES décimales	DIVISION sexagésimale.
3 4 5	0.54 1.48 2.42 3.36 4.30	1 2 3 4 5	0.32,4 1.4,8 1.37,2 2.9,6 2.42,0	"i 2 3 4 5	o",324 o,648 o,972 1,296 1,620
6 7 8 9 10	5.24 6.18 7.12 8. 6 9. 0	6 7 8 9	3.14,4 3.46,8 4.19,2 4.51,6 5.24,0	7 8 9	1,944 2,268 2,591 2,916 3,240
20 30 40 50 60	18. 0 27. 0 36. 0 45. 0 54. 0 63. 0	20 30 40 50 60	10.48,0 16.12,0 21.36,0 27. 0,0 32.24,0 37.48,0	20 30 40 50 60	6,480 9,720 12,960 16,200 19,440 22,680
80 90 100 200 300 400	72. 0 81. 0 90. 0 180. 0 270. 0 360. 0	80 90 100	43.12,0 48.36,0 54.0,0	80 90 100	25,920 29,160 32,400

CONVERSION

# du temps en parties de l'Équateur.

HEURES	pegrés	nı.	Degr. min.	m.	Degr. min.	Dix. de seconde	Secon- des d'arc
h 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 20 21 22 23 24	15° 30 45 60 45 60 105 60 120 135 150 165 225 240 225 255 255 336 345 366	1 2 3 4 4 5 6 6 7.8 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 30	0.15 0.30 0.45 1.30 1.45 2.15 2.30 2.45 3.30 3.45 4.30 4.30 4.30 4.30 5.30 6.45 7.15 7.30	31 32 33 34 35 36 37 38 39 41 42 44 44 45 45 47 47 47 55 55 55 55 56 60	7.45 8.0 8.15 8.30 8.45 9.0 9.15 9.30 9.45 10.15 10.30 10.45 11.30 11.45 12.30 12.45 13.15 13.30 13.45 14.15 14.30 14.15	s 0,1 0,2 •,3 0,4 0,5 0,6 0,7 0,8 0,9 1,0  Cent. de seconde  * 0,01 0,02 0,03 0,04 0,05 0,06 0,07 0,08 0,09 0,10	1,50 3,00 4,50 6,50 10,50 10,50 13,50 15,00 Sec. d'arc 0,45 0,60 0,75 1,35 1,50

CONVERSION

en temps des parties de l'Équateur.

min.	m. s.	Degrés min.	h. m. m. s.	Degrés	h. m.	Sec. d'arc	de temps
1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 8 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 30	0. 4 0. 8 0.12 0.16 0.20 0.24 0.28 0.32 0.36 0.49 0.56 1. 0 1. 4 1. 12 1. 16 1. 20 1. 32 1. 36 1. 49 1. 48 1. 52 1. 52 1. 56 2. 6	3123345 33435 3637338 39041 443445 445 445 445 553345 556 5578 560	2. 4 2. 8 2. 12 2. 16 2. 20 2. 24 2. 32 2. 36 2. 40 2. 48 2. 52 3. 0 3. 4 3. 12 3. 16 3. 20 3. 32 3. 36 3. 32 3. 36 3. 32 3. 36 3. 44 3. 35 3. 36 3. 36 3. 40 3. 36 3. 40 3. 36 3. 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 3	70 80 90 100 120 130 140 150 160 170 180 200 210 220 240 250 260 270 280 290 300 310 320 330 340 350 360	h m 4.40 5.20 6.0 6.40 7.20 8.0 8.40 9.20 10.0 10.40 11.20 12.40 13.20 14.0 15.20 16.0 16.40 17.20 18.0 18.0 18.40 19.20 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0 20.0	1 2 3 3 4 5 6 6 7 8 9 10 20 30 40 50 60 Dix. de sec. d'arc 0,2 0,3 0,4 5 0,6 0,7 0,9 1,0	" 0,067 0,133 0,200 0,267 0,333 0,400 0,467 0,533 0,600 0,667 1,333 2,000 2,667 3,333 4,000  Fractions decimales de sec. de temps  " 0,007 0,013 0,020 0,027 0,033 0,040 0,047 0,053 0,060 0,067

#### Variation de la température.

Dans l'atmosphère. — On admet généralement que la température de l'air décroît en moyenne de 1° par 180<sup>m</sup> d'élévation (ou de 5°,6 par 1000<sup>m</sup>); mais ce chiffre varie avec le climat, avec la saison, avec l'heure de la journée et l'état du ciel; il diffère aussi selon qu'il a été obtenu en ballon ou sur une montagne.

On constate parfois, dans les couches basses, un décroissement initial très rapide, de plus de 10° pour 1000<sup>m</sup>, à partir du sol, et d'autres fois un décroissement très lent qui peut même devenir négatif, de sorte qu'il y a inversion ou renversement des températures, les couches inférieures étant plus froides que celles au-dessus. Ce phénomène, fréquent au printemps, amène ces gelées tardives si désastreuses pour l'agriculture.

Depuis quelques années, les ascensions aérostatiques, les ballons-sondes et les cerfs-volants ont beaucoup contribué à éclaireir cette question de la distribution des températures dans l'atmosphère.

Les stations météorologiques qui se chargent des sondages aériens (Blue-Hill, Trappes, Halde, Tegel, etc.) ont fourni de précieux renseignements, confirmant ceux qu'on avait déjà tirés des observations recueillies au sommet de la tour Eiffel. On a pu ainsi étudier le décroissement de la température jusqu'à des altitudes de  $16^{\rm km}$ .

Les séries très nombreuses qui ont été discutées par M. Teisserenc de Bort prouvent que, dans les couches basses, le décroissement est, en général, très faible, surtout pendant la muit, et que l'inversion s'y produit d'une manière assez régulière.

Dans les couches comprises entre 5km et 11km, le

décroissement est, au contraire, très rapide; audessus, on rencontre une zone où la température cesse de décroître et qui semble s'étendre au moins jusqu'à 16<sup>km</sup>. Dans cette région le froid est très vif, la température s'éloigne peu de 60° au-dessous de zéro. Il est à présumer qu'ensuite elle recommence à baisser, et que la baisse ne s'arrête plus qu'à la limite de l'atmosphère, où elle atteint peut-être le zéro absolu.

Dans le sol. — La température des couches terrestres reste constante toute l'année à une certaine profondeur. D'après M. Becquerel, au Jardin des Plantes de Paris, cette constance se manifeste à 31<sup>m</sup> au-dessous du sol. Ce chiffre varie suivant les climats; il est très faible dans les régions intertropicales.

Au-dessous de cette couche insensible au cours des saisons, la température croît à mesure qu'on s'enfonce dans les profondeurs de la Terre. Cet accroissement est variable en raison de la conductibilité des roches traversées, de l'action de l'air sur les éléments qui les composent, et aussi des infiltrations des eaux de la surface.

En Europe, on admettait autrefois 31<sup>m</sup> pour l'épaisseur moyenne des couches du sol correspondant à une élévation de 1°. Ce chiffre a été trouvé de 42<sup>m</sup> et de 55<sup>m</sup> dans les mines de Saxe, de 86<sup>m</sup> dans le district de Minas Gerães, au Brésil.

D'après des recherches plus récentes, on peut le fixer à  $23^{m}$  pour les mines métalliques, à  $27^{m}$  pour les mines de charbon et les eaux artésiennes, mais les sondages n'ont pas encore dépassé la profondeur de 2000<sup>m</sup>.

Dans la mer. — La température de la mer décroit à partir de la surface, A l'équateur, dans l'océan Atlantique, on trouve 26° à la surface, 10° à 500<sup>m</sup>, et au fond, à 5000<sup>m</sup>, à peu près 0°.

On ne saurait établir une loi de la variation de la température avec la profondeur; mais on peut noter que, dans les eaux en communication directe avec les mers polaires, la température est d'environ 4° à 1000<sup>m</sup> de profondeur.

Les mers fermées se comportent différemment; ainsi la Méditerranée a une température variable à la surface selon les saisons; mais au-dessous de 200<sup>m</sup>, et jusqu'au fond, c'est-à-dire à plus de 2000<sup>n</sup>, la température reste constante et est d'environ 13°. Cette température est celle de la surface en hiver, dans une partie de son étendue. Le fond de la Méditerranée est plus chaud de 10° que celui situé à la même profondeur dans l'océan Atlantique.

La température du fond des lacs très profonds est constante et d'environ 5°. On sait que l'eau douce a un maximum de densité à 4°, tandis que pour l'eau de mer ce maximum descend au-dessous de 0°.

#### RÉFRACTION.

On donne ce nom à la déviation dans le plan vertical que l'atmosphère fait subir à la direction des rayons lumineux. L'effet de la réfraction est de faire paraître les objets plus élevés qu'ils ne le sont réellement au-dessus du plan de l'horizon.

Les Tables suivantes ont été calculées d'après les formules de Laplace par M. Caillet. On a adopté, comme Laplace, la constante  $\alpha=60'',616$ , que Delambre a déduite d'un grand nombre d'observations astronomiques. Des déterminations récentes ont toutefois donné, pour cette constante, des valeurs plus faibles (en moyenne 60'', 15), qui conduiraient à diminuer un peu les réfractions carculées.

La Table I donne, pour la température de 10° C. et pour la pression barométrique o<sup>m</sup>, 76, des réfractions moyennes dont les navigateurs peuvent souvent se contenter.

La Table II donne les facteurs relatifs aux hauteurs du baromètre et du thermomètre, par le produit desquels on doit multiplier la réfraction moyenne pour avoir la réfraction qui répond réellement à la pression et à la température de l'air au moment de l'observation.

Exemple.—Hauteur observée 3° 45′ 18″ ou 3° 45′, 3; baromètre o<sup>m</sup>, 741; thermomètre cent. + 9°, 25.

La Table I donne : réfraction moyenne

La Table II donne :

 Baromètre......
 0m,741
 Facteur...
 0,975

 Thermomètre.....
 +9°,25
 Facteur...
 1,003

 Produit des facteurs..........
 0,978

d'où  $12'23'', 07 \times 0,978 = 12'6'',72$ .

TABLE I.

Réfraction pour baromètre O<sup>m</sup>,760 et thermomètre centigrade + 10°.

l							
HAUTEUR apparente	RÉFRACTION	HAUTRUR apparente	RÉFRACTION	HAUTEUR apparente	RÉFRACTION	NAUTEUR apparente	RÉFRACTION
0. 0 10 20	31.55,2	40	10.47,3 10.28,9 10.11,4	9. 0 10 20	5.53,7 5.47,6 5.41,7	40	3.58 3.55 3.52
30 40 50	$\begin{bmatrix} 27. & 3, 1 \\ 25.39, 6 \end{bmatrix}$	5. 0 10 20	1 2 1	30 40 50	5.36,0 5.30,5 5.25,2	14. 0 15. 0 16. 0	3.50 3.34 3.20
1. 0 10 20	23.10,7 22. 4,3	30 40 50	9.9,6 $8.55,9$ $8.42,8$	10, 0 10 20	5.20,0 5.15,0 5.10,1	17. 0 18. 0 19. 0	3. 8 2.57 2.47
30 40 50	20. 5,6	6. o	8.30,3 8.18,3 8.6,9	30 40 50	5. 5,4 5. 0,8 4.56,3	21. 0 22. 0	2.38 2.30 2.23
2. 0 10 20	17.37,1 $16.54,2$	30 40 50		11. 0 10 20		24. 0 25. 0	2.16 2.16 2.4
30 40 50	15.36,7	7.0	7.16,3	30 40 50		27. 0 28. 0	1.5¢ 1.5½ 1.4¢
20	13.28,9	30 40 50	6.50,4	10 20	4.24,5 4.20,9		1.40
30 40 50	12.35,9	8. o	6.27, 2 $6.20, 1$	30 40 50	4.17,5 4.14,1 4.10.9	33. o 34. o	1.2
10 20	11.48,8	30 40 50	6.6,4 $5.59,9$	13. c 10 20 30	4. 7,7 4. 4,5 4. 1,5 3.58,5	37. 0	1.2
30	110.47,3	∥9.0	0.00,7	30	0.00,0	130. 0	1.1

# TABLE I (suite). Réfraction barom. 0°,760 et therm. centigrade + 10°.

# TABLE II. Corrections des réfractions moyennes.

navieck	RÉFRACTION	HAUTEUR	RÉFRACTION	BAROMÈTRE	FACTEUR	THERMO- MÈTRE centigrade	FACTEUR
38 9 0 1 2 3 4 4 5 6 4 4 4 5 5 5 5 5 5 6 6 7 5 5 5 6 6 6 6 6 6 6 6	1.14,5 1.11,9,4 1. 7,0 1. 4,7 1. 2,5 1. 0,3 0.56,3 0.52,5 0.50,7 0.48,9 0.47,2 0.43,9 0.42,3 0.40,8 0.33,7,9 0.36,4 0.35,7 0.35,3 0.42,3 0.42,3 0.43,9 0.36,4 0.35,7 0.36,4	64 65 66 67 68 69 70 77 73 74 75 76 77 78 81 82 83 84 85 88 89 90	28,4 27,2 26,0 24,8 23,6 22,4 21,2 20,1 18,9 17,8 16,7 15,6 14,5 12,4 11,3 10,3 10,3 10,3 10,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,3 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0	630 640 650 660 680 690 710 730 740 750 760 770 780 790	0,829 0,842 0,855 0,868 0,895 0,908 0,934 0,947 0,961 0,977 1,000 1,013 1,026 1,040	-30 -25 20 15 -0 -5 10 -5 20 25 30 40 45 +50	1,172 1,148 1,125 1,100 1,059 1,039 1,019 1,000 0,982 0,964 0,947 0,931 0,899 0,884 0,870

# MARÉES.

Les eaux de l'Océan s'élèvent et s'abaissent sur nos côtes, en produisant deux hautes on pleines mers et deux basses mers, dans le temps qui s'écoule entre deux passages consécutifs de la Lune au méridien. Le temps compris entre deux passages consécutifs étant en moyenne de 24<sup>h</sup> 50<sup>m</sup>,5, le retard moyen des marées d'un jour à l'autre est de 50<sup>m</sup>,5 et l'intervalle moyen entre deux pleines mers consécutives est de 12<sup>h</sup> 25<sup>m</sup>.

Dans les ports de la Manche et au fond des estuaires, la basse mer intermédiaire ne tient pas le milieu entre ces deux pleines mers; on a observé que la mer met un peu plus de temps à descendre qu'à monter; cette différence s'élève à 2<sup>h</sup>8<sup>m</sup> au Havre; elle n'est que de 16<sup>m</sup> à Brest.

Ce sont les actions simultanées du Soleil et de la Lune qui produisent la marée observée. Chacun des astres donne maissance à un mouvement périodique du niveau de la mer, et ces deux oscillations se superposent exactement dans les ports situés auprès des mers profondes. Quand les astres sont en conjonction on en opposition, l'amplitude totale est la somme des amplitudes partielles; ce sont les marées de vive eau ou de syzygie. Quand les astres sont en quadrature, l'amplitude totale est la différence des amplitudes partielles; les faibles marées qui se produisent alors sont dites marées de quartier ou de morte eau. La hauteur de la marée varie encore, quoique dans une plus faible mesure, avec les déclinaisons et les distances des deux astres à la Terre qui entrainent, d'une manière indépendante, des variations d'amplitude de chacun des mouvements composants.

On a remarqué que le rapport des amplitudes de la marée, qui se produit le même jour dans deux ports de nos côtes, était sensiblement constant; comme conséquence de ce fait, on obtiendra, dans tous les ports, le même rapport, en comparant l'amplitude de la marée, à un jour donné, avec celle qui correspond, dans le même port, à des conditions astronomiques déterminées. Ce rapport est dit coefficient de la marée, quand le terme de comparaison est deux fois l'unité de hauteur définie par la demi-amplitude de la marée qui se produit, les deux astres étant, lors de la syzygie, dans l'équateur et dans leurs moyennes distances à la Terre. Connaissant, à un jour donné, le coefficient de la marée, on trouvera la hauteur de la pleine mer au-dessus du niveau moyen, lequel varie très peu d'un jour à l'autre, en multipliant le coefficient par l'unité de hauteur du port considéré. Le chiffre obtenu sera aussi la quantité dont le niveau de la basse mer descendra au-dessous du niveau moven.

Il est essentiel de remarquer que les notions simples ci-dessus ne sont applicables que pour les côtes d'Europe, et encore ne sont-elles qu'approchées. Partout ailleurs que sur ces côtes, il se produit une inégalité diurne très notable, provenant de la superposition d'un mouvement ondulatoire, ayant pour période un jour, au mouvement principal de période semi-diurne. Il arrive même que cette dernière période soit moins importante que la période diurne, et, dans ce cas, il peut ne se produire qu'une marée par jour.

Les Tables suivantes, communiquées par le Service hydrographique de la Marine, font connaître l'heure de la pleine mer et l'amplitude de la marée dans un certain nombre de ports des côtes d'Europe. La Table A fournit pour chaque jour de l'année les heures, en temps moyen civil de Paris, des pleines mers successives de Brest et les coefficients correspondants de la marée.

La Table B indique, pour chaque port désigné, une correction, presque toujours positive et variable avec l'heure de Brest, à apporter à l'heure de la pleine mer de Brest, pour trouver l'heure correspondante de la pleine mer dans ce port.

On aura l'amplitude de la marée en multipliant les unités de hauteur, données dans la Table C, par le coefficient correspondant de Brest.

#### Exemple:

On demande l'heure et la hauteur de la marée, à Saint-Malo, le 13 mars 1910, au matin.

Table	A	:	heure de Brest	$5^{\rm h}\ 25^{\rm m}$
Table	В	:	correction	2 h 1 5 m
			Pleine mer	7h 40m

Coefficient: 1,13. Table C:  $u = 5^m, 67$ . Demi-amplitude de la marée: 1,13 × 5,67 =  $6^m, 41$ . L'amplitude totale sera done 12<sup>m</sup>,8.

Si, le même jour, on demande l'heure et la hanteur de la marée à Sheerness, il faudra recourir à la marée du 12 au matin, à Brest, pour laquelle on trouve :

Table A: heure de Brest	4h 45m
Table B: correction	21h 4m
Pleine mer le 13 mars à	1 h 49 m

Coefficient : 1,10. Table C :  $u = 2^m, 64$ . Demi-amplitude de la marée : 1,10 × 2,64 =  $2^m,90$ .

L'amplitude totale sera donc 5m, 8.

### TABLE A.

					_				
0	JA	NVIE	R 1910		i.	FÉ	VRII	ER 1910	
d mois	TEMPS M	OYEN	CIVIL DE	PARIS	n mo	TEMPS MO	YEN (	CIVIL DE P	ARIS
souis un	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-	Jours du mois	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-
12:456 78 90 23456 7) 90 1 23406 78 90 1	111.23 0. 1 1.13 2.17 3.13 4. 2 4.44 5.25 6. 1 6.37 7.11	62 52 44 39 38 43 51 60 79 86 90 98 7 78 65 54 1 51 65 65 7 8 1 8 1 5 1 6 6 6 6 7 8 1 6 2 6 8 1 6 2 6 1 6 1 6 1 6 1 6 1 6 1 6 1 6 1 6	10. 6 20. 6 20. 52 21. 47 22. 48 23. 52 12. 24 13. 20 14. 15 15. 37 16. 17 16. 17 19. 52 20. 42 21. 41 22. 48 13. 45 14. 10 18. 22 19. 52 19. 52 20. 52 19. 52 20. 52 19. 52 20. 52 20. 52 20. 52 20. 52 20. 52 20. 52	57 44 4 4 3 8 8 9 9 4 4 6 6 5 5 3 8 8 9 8 9 4 6 6 5 5 5 6 6 7 7 8 8 8 8 7 6 5 5 5 5 5 6 6 7 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 6 5 7 8 8 8 8 7 6 7 8 8 8 8 7 6 7 8 8 8 8 7 6 7 8 8 8 8	- C3 456 78 9 11 12 13 145 D 78 19 20 1 22 33 O 26 278	5.38	533 44 38 4	20.44 21.33 22.35 23.49 13.37 14.34 15.21 17.26 19.30 20.14 21.7 22.12 23.36 11.21 11.21 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 11.23 1	**************************************

TABLE A (suite).

_									
sic	N	IARS	5 1910		s is	A	VRI	L 1910	
Ě	TEMPS MO	DYEN (	CIVIL DE I	ARIS	n m	TEMPS M	OYEN	CIVIL DE I	PARI
Jours du mois	lleures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-	lleures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Jours du mois	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-
1 2 3 3 C 5 6 6 7 8 9 10	7.38 8.14 9.05 10.5 11.38 0.25 1.41 2.37 3.23 4.45 5.25 6.4 6.45 7.26 8.13 9.11 10.32 0.58 2.7 3.37 4.41 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.32 10.	68 60 51 42 33 35 50 68 85 110 113 110 85 69 53 68 88 7 8 17 7 6 63	19.23 19.56 20.35 21.29 22.48 	64 55 64 65 62 62 62 62 62 62 62 62 62 62 62 62 62	1 2 4 5 6 7 8 10 11 12 13 14 15 D 177 18 8 20 25 26 2 7 28 30 30	\$.22 9.25 11. 2 1.13 2.10 2.56 3.37 4.58 5.39 6.21 7.54 8.56 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39 1.756 0.39	53 444 35 32 51 108 97 102 1114 100 85 68 177 163 83 83 8 1 77 71 63 55	h m 19.59 20.50 22.9 23.51 12.36 13.43 14.34 15.17 15.58 16.38 17.19 17.59 18.43 19.28 20.23 21.33 23.8  13.14 14.9 14.49 15.25 16.25 16.25 16.25 16.25 16.25 17.22 17.52 18.24 18.58	433 33446 79976443 56677788888

<sup>.</sup> Les heures sont complées de oh à 24h.

TABLE A (suite).

_						/ .			
- x		MAI	1910		is	J	UIN	1910	
n me	TEMPS MO	OYEN (	CIVIL DE F	ARIS	om n	TEMPS M	OYEN	CIVIL DE	PARIS
Jours du mois	lleures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-	Jours du mois	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-
1 1 3 4 4 5 5 6 6 7 8	5.18 6.4 6.51 7.42 9.58 11.19 1.0 1.48 2.27 3.3 3.37 4.9 4.41 5.14 5.48 6.25 7.56	**************************************	h m 20.32 21.50 23.18 13.8 13.59 14.458 16.11 16.56 17.49 18.29 19.15 20.10 21.18 22.38 23.56 12.31 13.25 14.45 15.23 16.57 17.32 18.6 18.44 19.30 20.23 21.31	42 37 1 47 1 77 2 93 1 100 0 9 96 1 9 33 4 4 4 4 4 5 6 1 8 6 2 6 6 5 1 8 6 2 6 6 5 1 8	1 2 3 3 4 4 5 6 8 8 9 10 1 12 13 3 5 16 17 18 8 19 20 21 2 2 3 2 4 5 2 6 2 7 2 8 8 2 9 0	3.27 4.15 5.43 6.40 7.30 8.22 10.26 11.31 0.56 1.44 2.27 3.43 4.21 4.38 6.15 6.56	678 774 947 60 516 445 83 965 777 66 61 7 766 61 57	h m 22.46 23.56 12.28 13.24 14.15 15.51 15.54 15.55 16.39 17.29 18.17 19.25 20.51 21.53 22.59 12.29 13.20 14.5 15.25 16.39 17.16 15.25 16.39 17.16 17.56 18.35 19.21 20.10 21.7 22.9	49 56 62 73 86 73 86 73 86 75 76 76 76 86 75 76 76 86 76 76 76 76 76 76 76 76 76 7

## TABLE A (suite).

_									
is	JU	JILLI	ET 1910		is		LUO	1910	
0 00 1	TEMPS M	OYEN (	CIVIL DE P	ARIS	Dill II	TEMPS M	OYEN	CIVIL DE P	ARIS
Jours du mois	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Jours du mois	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-
1 2 3 4 4 5 • 78 9 10 1 12 13 • 15 16 17 18 19 20 21 023 24 25 26 278 26 30 31	10.42 11.48 0.20 3.16 4.7 4.56 5.43 6.26 7.53 8.38 9.26 10.23 11.24  0.56 1.52 2.40 3.24 4.43 5.24 6.45 7.57 8.12 9.46 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50 1.50	55817527988885578929 449875266753	12.51 13.51 14.48 15.41 17.20 18.5 18.48 19.31 17.20 18.5 20.15 21.54 22.53 23.54 12.27 13.26 14.17 15.2 15.44 17.44 18.25 19.31 17.44 17.44 18.25 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38 19.38	56 64 1 785 8 99 8 6 79 1 2 2 3 3 4 4 6 4 4 4 4 4 5 6 3 7 6 7 5 9 2 5 5 1 5 1 5 1 5 1 5 1 5 1 5 1 5 1 5 1	1 2 3 4 6 6 7 8 9 10 1 12 D 14 15 16 17 18 19 0 2 2 2 2 3 2 2 4 2 5 2 6	1. 85 2.12 4. 33 4. 478 5. 28 6. 41 7.16 6. 41 7.16 10. 17 11. 30 0. 9 1. 21 2. 19 3. 66 3. 48 4. 28 5. 46 6. 23 7. 45 5. 46 6. 23 7. 45 6. 23 7. 45 6. 23 7. 45 6. 23 7. 45 6. 23 7. 45 6. 23 7. 45 6. 23	566 666 75 844 899 987 81 72 43 33 41 54 67 81 92 100 98 98 99 98 79 98 53 44 54 55 66 55 56 56 56 56 56 56 56 56 56 56	12.31 13.43 14.43 16.26 17.48 17.48 18.24 18.59 19.33 20.10 20.51 21.44 22.52 11.44 12.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52 11.52	53 61 78 87 99 98 87 76 77 77 73 93 33 33 47 17 17 17 18 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19

TABLE A (suite).

510	SEP	TEM	BRE 19	10	sis	00	тов	RE 1910	
n mo	TEMPS M	OYEN	CIVIL DE		n m	TEMPS M	OYEN	CIVIL DE	PARIS
l Jours du mois	lleures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-	Jours du mois	Heures de la P1. Mer de Brest	Coeffi- cients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients
1 2 4 5 6 7 8 9 10 12 13 14 15 16 17 18 O 20 21 22 23 24 0 26 3 6 3 6	3.10 3.53 4.31 5.55 5.38 6.8 6.37 7.41 8.20 9.15 10.36 0.54 1.57 2.45 3.25 4.4 4.42 5.19 6.37 7.20 9.15	62 744 84 91 92 90 83 765 554 35 29 754 728 881 109 111 107 81 65 63	14.45 15.31 16.12 16.48 17.22 17.53 18.23 19.25 20.45 20.45 21.51 23.25 12.14 15.6 15.45 16.23 17.1 17.39 18.17 18.59 19.44 20.40 21.58 21.51 21.54 20.40 21.53 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.55 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21.54 21	68 80 88 92 92 77 79 60 50 46 31 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11	1 2 45 6 6 78 9 10 D 12 13 14 15 16 17 O 19 20 21 22 3 24 4 6 27 28 30 31 1	2.56 3.33 4.37 5.64 4.37 6.32 7.41 6.32 7.41 8.338 0.22 1.27 2.55 3.33 5.32 4.53 6.16 7.57 9.40 0.50 1.45 2.29 3.44	251 260 261 261 261 261 261 261 261 261 261 261	h m 15.15 15.50 16.22 17.21 17.49 18.17 19.21 20.6 21.10 22.47  12.57 13.52 14.35 15.15 15.55 18.38 19.21 20.29 21.56 23.30 21.14 13.20 14.47 13.20 14.47 15.21	eent. 81 88 91 85 79 66 65 65 66 67 682 999 1092 443 446 66 67 782

TABLE A (suite et fin ).

					100		·		
2	NO	VEMB	RE 1910	)	ış.	DÉ	CEME	BRE 1910	)
1111	TEMPS M	OYEN	CIVIL DE I	PARIS	081	TEMPS M	OYEN	CIVIL DE	PARI
Jours du mois	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Jours du mois	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-
33 44 56 67 78 99 11 12 13 14 14 15 16 16 19 20 21 22 24 22 25 26 27 28 30	h m 3.37 4.77 4.36 5.536 6.66 6.40 7.20 9.25 10.56 10.56 2.20 2.30 3.45 5.13 6.52 7.48 10.12 11.32 0.74 11.50 2.30 3.66	84 85 83 83 83 83 83 83 83 83 83 83 83 83 83	h m 15.52 16.22 16.51 17.20 17.51 18.23 18.53 20.45 22.9 23.37 12.14 13.10 13.59 14.42 16.5 17.30 19.45 22.3 19.45 22.3 19.45 22.3 12.14 13.10 13.59 14.43 15.24 16.5 17.30 19.45 21.31 22.53  17.30 18.20 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45	85 84 81 76 69 62 44 44 64 80 44 103 107 66 107 106 107 106 107 106 107 107 107 107 107 107 107 107 107 107	■ 2 3 3 4 5 6 6 7 8 ■ 10 1 12 13 14 15 O 1 18 19 20 1 22 € 24 25 6 2 7 8 28 28 28 28 28 28 28 28 28 28 28 28 2	4.12 4.44 5.17 5.52	776 2 72 72 8 77 2 66 8 8 5 9 9 8 3 4 4 4 4 5 6 6 6 6 7 6 6 7 6 6 7 6 6 7 6 6 7 6 6 7 6 6 7 6 6 7 6 6 7 6 6 7 6 6 7 6 6 7 6 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6 7 6	15.56 16.28 17.36 18.48 19.33 20.27 21.32 22.45 23.53 112.24 13.20 14.11 15.1 15.50 16.40 17.30 18.20 19.8 20.0 20.56 21.57 23.53 14.15 11.57 23.53 13.28 14.15 11.57 23.53 13.28	77774705 5947705 5449661 7283 92766561 4783 92766561 4783 92766561 4783 92766561 4783

TABLE B.

	,			E BRES		
PORTS	(	TEMPS I	HOYEN C	IVIL DE	PARIS)	
	0 <sup>h</sup> 12 <sup>h</sup>	2 <sup>h</sup> 14 <sup>h</sup>	4 <sup>h</sup> 16 <sup>h</sup>	6 <sup>h</sup> 18 <sup>h</sup>	8 <sup>h</sup> 20 <sup>h</sup>	10 <sup>h</sup> 22 <sup>h</sup>
Boucaut	h m		h m	h m		h m
Cordonan						
He d'Aix	+ 0.26	- 0 2	- 0.25	- 0.42	- 0.20	+ 0.1,
La Rochelle						
Saint-Nazaire	+ 0.30	+ 0. 7	- 0.12	- 0.23	- 0.28	+ 0.40
Port-Louis						
Saint-Malo	+ 1.41	+ 2. 5	+ 2.16	+ 2 15	+ 2. 8	+ 1.45
Cherbourg	+ 4. 0	+ 3.50	+ 4. 2	+ 4. 4	+ 4. 2	+ 4. 0
Le Havre						
Fécamp						
Dieppe						
Boulogne	+ 7.16	+ 7.15	+ 7.17	+ 7.17	+ 7.13	+ 7. 9
Calais	+ 7.40	+ 7.42	+ 7.38	+ 7.37	+ 7.38	+ 7.40
Dunkerque	+ 8. 7	+ 8.8	+ 8. 1	+ 7.59	+ 8. 1	+ 8. 6
Queenstown	+ 0.32	+ 0.37	+ 0.48	+ 0.53	+ 0.49	+ 0.40
Plymouth						
Portsmouth	+ 7.21	+ 7.25	+ 7.29	+ 7.35	+ 7.36	+ 7.30
Douvres	+ 6.47	+ 6.48	+ 6.59	+ 7.12	+ 7.18	+ 7. 6
Sheerness	1	1	l .	1		
London						
Harwich						
Hull						
Sunderland						
North Sields	+11.47	+11.35	+11.28	+11.31	+11.41	+11.55
Leith Thurso	+ 10.40	+ 10.30	+10.24	+ 4.16	+10.37	+10.48
		<u> </u>	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·		<u> </u>	3

# TABLE B (suite).

			HEURES			
PORTS	0 <sup>h</sup> 12 <sup>h</sup>	2k 14h	4 h	6 <sup>h</sup>	8 <sup>h</sup> 20 <sup>h</sup>	10 <sup>h</sup> 22 <sup>h</sup>
Greenock	+ 7.44	+ 7.47	+ 7.52	h m + 8. 1	+ 8. o	+ 7.54
Liverpool	+ 7.12	+ 7.8	+ 7. 8	+ 7.12	+ 7.11	+ 7.12
Pembrocke	+ 1.30	+ 1.41	+ 2. 0	+ 2. 1	+ 1.59	+ 1.40
Portishead	+ 2.29	+ 2.45	+ 3. 0	+ 3. o	+ 2.50	+ 2.31
Holyhead						
Kingstown	+ 7. 2	+ 6.57	+ 6.58	+ 7. 1	+ 7.10	+ 7.15
Belfast	+ 6.45	+ 6.38	+ 6.34	+ 6.37	+ 6.54	+ 6.57
Londonderry	+ 4.16	+ 3.50	+ 3.49	+ 3.44	+ 4. 0	+ 4.32
Sligo Bay	+ 1.22	+ 1. 8	+ 1.5	+ 1.6	+ 1.14	+ 1.30
Galway	+ 0.30	+ 0.24	+ 0.24	+ 0.26	+ 0.36	+ 0.38
Waterford	+ 0.42	+ 0.47	+ 1.11	+ 1.14	+ 1.5	+ 0.56
Tonning (entr.						
de l'Eider)	+21.55	+22. 6	+22.18	+22.20	+22.10	+21.56
Hamburg (Elbe).	+25.38	+25.42	+25.53	+25.55	+25.52	+25.46
Brunshausen (Elbe)	+24.20	+24.28	+24.38	+24.38	+24.37	+21.27
Cuxhaven (entr.						
de l'Elbe)	+21.25	+21.28	+21.35	+21.38	+21.37	+21.30
Bremerhaven						
(Weser)	+21.30	+21.41	+21.57	+22. 8	+21.58	+21.40
Wilhemshaven						
( Jade )	+21.20	+21.30	+21.43	+21.48	+21.38	+21.25
Emden (Ems)	+20.47	+21. 0	+21.10	+21.20	+21.17	+20.59
Ymuiden (canal						
d'Amsterdam)	+11.27	+11.23	+11.16	+11.17	+11.25	+11.28
Hoek van Hol-						
land (Meuse).	-10.36	+10.34	+10.28	+10.30	+10.37	+10.33

### TABLE C.

-		l 1	
PORTS	CNITÉS de hauteur	PORTS	UNITÉS de haufeur
Boucaut. Cordouan Ile d'Aix La Rochelle. Saint-Nazaire. Port-Louis. Brest. Saint-Malo Cherbourg. Le Havre. Fécamp. Dieppe. Boulogne. Calais. Dunkerque. Queenstown. Plymouth. Portsmouth. Douvres.	mail. 2,000 2,36 2,82 2,70 2,46 2,38 3,20 5,67 2,82 3,50 4,44 3,98 3,30 2,70 1,92 2,55 2,23 3,08	Thurso. Greenock. Liverpool. Pembroke. Portishead. Holyhead. Kingstown. Belfast. Londonderry. Sligo bay. Galway. Waterford. Tonning (entrée de l'Eider). Hamburg (Elbe). Brunshausen (Elbe). Cuxhaveu (eutrée de l'Elbe). Bremerhaven (Weser).	append met. 2,17 1,59 4,53 3,71 6,93 2,64 1,81 1,57 1,26 1,84 2,45 3 1,1 1,6
Sheerness	2,64 3,41	Wilhemshaven (Jade). Emden (Ems)	2,0 2,0 1,6
Harwich	1,90 3,44 2,36	Ymuiden (canal d'Am- sterdam)	1,0
Leith	2,42 2,69	( Meuse)	1,0

### GRANDES MARÉES DU GLOBE COMPARÉES

	AMPL	ITUDE
LOCALITÉS	moyenne en vive eau	maximum d'équi- noxe.
Bassin des Mines (baie de Fundy), Canada.  Port Gallegos (Atlantique), Patagonie.  Portishead (mer d'Irlande), Angleterre.  Entrée de la rivière Koksoak (détr. d'Iludson).  Canada.  Granville (Manche), France.  Rivière Fitzroy (océan Indien), Australie.  Entrée de la rivière de Séoul (mer Jaune), Corée.  Bhaunagar (golfe du Bengale), Hindoustan.  Entrée du rio Colorado (golfe de Californie),  Mexique.  Détroit de Thirsty (Pacifique), Australie.  Détroit de Haitan (mer de Chine), Chine (Ile Trek (mer Blanche), Russie.  Majunga (océan Indien), Madagascar.  La Luz (Atlantique), iles Canaries.  Iles Lofoten (Atlantique), Norvège.  Iles Alabat (mer de Chine), Philippines.  Baie de Suez (mer Rouge), Egypte.  Ile Fernando-Po (golfe de Guinée), Afrique.  Gabès (Méditerranée), Tunisie.  Fort Dauphin (Atlantique), Haïti Iles Marquises (Pacifique), Océanie.  Pola (Adriatique), Autriche.	15,4 14,0 12,8 11,7 11,5 11.0 10,3 9.7 9,6* 9,1* 7,3 6,1 3,8 3,0 2,9 2,7 2,1 1,8 1,7 1,8	19,6 18,0* 16,3 15,0 14,7* 13,2 12,4 12,3* 11,7* 2,78 2,78 2,77 2,77 2,11 1,7* 1,4*

<sup>\*</sup> Les chiffres marqués d'un astérisque ne sont pl'approximatifs.

HEURE DE L'ARRIVÉE DU MASCARET

(Temps moyen civil de Paris, compté de oh à 24h.)

1910		Coefficient de la marée	Quillebeuf	Villequier	Candebec
			h m	lı m	h m
Mars	12	1,10	8.23	9.0	9.9
	12	1,12	20.42	21.19	21.28
	ı 3	1,13	9.2	9.39	9.48
	13	1,12	21.22	21.59	22. 8
	14	1,10	9.42	10.19	10.28
Avril	9	1.07	19.39	20.16	20.25
	10	1,11	7.58	8.35	8.44
	IO	1,13	20.16	20.53	21. 2
	II	1,14	8.35	9.12	9.21
	II	1,13	20.56	21.33	21.42
	12	I,II	9.16	9.53	10. 2
	12	1,06	21.37	22.14	22.23
Mai	9	1,06	7.32	8. 9	8.18
	9	1,07	19.51	20.28	20.37
	10	1,07	8.12	8.49	8.58
	10	1,06	20.34	21.11	21.20
Septembre	20	1.09	8.20	$8.5_{7}$	9. 6
	20	1,11	20.38	21.15	21.24
	21	1,11	8.56	9.33	9.42
	2 I	1,10	21,16	21.53	22. 2
	22	1,07	9.36	10.13	10.22
Octobre	18	1,09	19.35	20.12	20.21
	19	1,12	7.53	8.30	8.39
	19	1,13	20.11	20.48	20.57
	20	1,13	8.31	9.8	9.17
	20	1,11	20.49	21.26	
Novembre	21	1,07	9.10	9:47	9.56
Novembre	17	1.06	7.28	20.25	8.14
	15	1.07	19.48	8.46	20.34 8.55
	18	1,07	8. 9	21. 8	31.17
	1.4	1,00	20.31	21. 0	31.17

Le mascaret est la montée subite des eaux qui se produit à l'embouchure de quelques fleuves les jours de grande marée; elle est due à la faible profondeur de l'estuaire et à la forme du lit du fleuve. A Quillebeut, la hauteur du mascaret est de 3º environ; sa vitesse est de près de 8º par seconde. Le mascaret, très fort à Caudebge, cesse à pen de distance en amont.

NON	MOYENS	DUREES DES R	DUREES DES RÉVOLUTIONS SIDERALES	DISTANCES	
des planètes	mouvements	en années sidérales	es années juliennes et en jours moyens	moyennes an Soleti	EXCENTRICITES
Mercure	14732,4194	an 0,240843	87,969258	0,3870987	0,2056048
Vénus	5767,6698	0,615186	224,700787	0,7233322	0,0068433
La Terre	3548, 1927	1,000000	1 <sup>an</sup> . 0,006374	1,00000000	0,0167711
Mars	1886,5184	1,880832	321,729646	1,5236913	0,0932611
Jupiter	299,1284	596198,11	11 314,838171	5,202800	0,0482519
Saturne	120,4547	29,457176	29 166,986360	9,538856	0,0560713
Uranus	(13,2310	84,020233	8/1 7,39036	19,18329	0,0463414
Neptune	21,5350	164,766895	38	30,05508	0,0089646

Nora. Ces éléments sont extraits des Annales de l'Observatoire de Paris.

[Suite.] PRINCIP	АОХ ЕЦЕМЕ	Principaux éléments du système solaire	FÈME SOLAD	RE
NOMS DES PLANETES	LONGITUDES des périnélies	LONGITUDES moyennes au 1** janvier 1850 à midi moyen	L9NGITUDES  des nœuds ascendants	INCLINAISONS
Mercure	75. 7.14	327.15,20" 2(5,33,15	46.33'. 9" 75.19.52	7. o. 8 3.23.35
La Terre		83.40.31	0.0.0	0.0.0
Jupiter	11.54.58	160, 1, 10	98.56.17 112.20.53	2.29.40
Uranus Neptunc	170.50. 7 45.59.43	29.17.51 334.33.29	73.13.54 130. 6.25	0.46.30
Norx. Les longitudes sont rapportées à l'équinoxe moyen du 1¢ janvier 1850.	ont rapportées à	l'équinoxe moyen	du 1er janvier 185	.0

# PRINCIPAUX ÉLÉMENTS DU SYSTÈME SOLAIRE

NOMS	DIANETR.	DIAMETE		MASSES	SES	DENSITÉ	SITÉ	PESANT.	DURÉE
des	equator. a la distance i	reels 1.	VOLUMES	Le Soleil étant 1	etant 1 ctant 1 ctant 1	La Terre ctant 1	L'eau étant 1	a l'équa- teur	de la rotation
Mercure Vénus Jupiter Jupiter Saturne I ranns Neptune Soleil	6,61 17,55 17,60 9,35 196,00 166,77 75,02 75,02 75,03 67,29 47,804	0,376 0,997 1,097 0,531 11,136 1,263 4,263 3,823 3,823 0,298	0,053 0,995 1 150 1335,668 733,688 70,663 70,663 70,630 1310157 0,020	\$ 50 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	0,061 0,787 1,053 309,816 91,919 13,518 16,469 324439 0,013	1,149 0,791 1,697 0,237 0,191 0,294 0,248	3,4 6 4 9 5 5 5 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	0,433 0,791 1,371 2,330 0,744 1,127 2,252 0,174	0. (433 889 m s

(1) La parallaxe solaire ciani supposée égale à 8°, 80.

# OBSERVATIONS SUR LES ÉLÉMENTS adoptés dans le Tableau précédent.

Mercure. — Le diamètre a été déterminé par Kaiser, la rotation par Schiaparelli. (l'onnée encore incertaine.) La masse est comprise entre

Vénus. — Le diamètre résulte de la discussion des observations modernes par Hartwig; la rotation a été déterminée par Schiaparelli. Donnée très incertaine.)

La Terre. — La parallaxe du Soleil 8", 86, d'après Le Verrier, résultait d'une nouvelle discussion (1864) des observations du passage de Venus sur le Soleil en 1760.

La discussion des observations des passages de Vénus en 1874 et 1882 indique que la valeur de la parallaxe est d'environ 87.89.

Cette dernière valeur a été adoptée pour les calculs des ephemérides astronomiques, par la Conférence internationale des étoiles fondamentales, réunie à Paris au mois de mai 1896.

Mars. — Le diamètre résulte de la discussion des observations modernes par Hartwig. Remarquons que la valeur 11',10, donnée par Le Verrier pour le diamètre, paraît repondre encore assez bien aux observations meridiennes. Les valeurs de l'aplatissement trouvées par les divers observateurs sont si différentes et dépassent si peu les erreurs possibles, que nous avons cru devoir négliger cet élément. La masse a été determinée par A. Hall au moyen de ses observations sur les satellites, la rotation par Schmidt.

- Jupiter. Le diamètre équatorial = 196",00, le diamètre polaire = 184",65, l'aplatissement 17.11 ont été déterminés par Kaiser, la rotation par Schmidt. La masse a été adoptée d'après les déterminations les plus récentes.
- Saturne. Le diamètre équatorial = 164",777, le diamètre polaire = 146",82, l'aplatissement 1/87,14 ont été déterminés par Kaiser, la rotation par A. Hall.
- Uranus. Le diamètre a été déterminé par Schiaparelli, qui trouve i pour son aplatissement.
- Neptune. Le diamètre a été déterminé par Lassell et Marth. La masse a été déduite par Newcomb au moyen des observations du satellite.
- Lune. Le diamètre, la parallaxe et la masse d'après Hansen. D'après Newcomb, la masse est \$\frac{1}{21-44}\$ de celle de la Terre.

Nota. — Les volumes des planètes ont été calculés en tenant compte de l'aplatissement lorsqu'il est sensible. Les masses des planètes sont celles adoptées par Le Verrier (Ann. de l'Obs., t. XI, p. 3), à l'exception de Mars, de Jupiter et de Neptune. La pesanteur à l'équateur a été calculée pour chaque planète, en tenant compte de la force centrifuge, due à sa rotation. Il n'y a d'exception que pour Uranus et Neptune, dont on n'a pu encore observer la rotation.

### PLANÈTES TÉLESCOPIQUES

Le nombre des planètes télescopiques découvertes jusqu'au 1er août 1909 atteint environ 800.

Dans le Tableau suivant on a réuni les éléments des planètes ayant reçu un numéro définitif; elles sont au nombre de 659. A la suite on donne les éléments, encore incertains, d'un certain nombre d'astéroïdes auxquels il n'a pas été possible, jusqu'ici, d'attribuer un numéro définitif.

Suivant une convention des astronomes, les numéros attribués aux planètes ne correspondent pas exactement à l'ordre des découvertes, mais à l'ordre suivant lequel les planètes sont reconnues comme étant nouvelles.

Les planètes télescopiques sont comprises entre Mars et Jupiter; ou peut cependant signaler les exceptions suivantes:

La planète 433 Éros, dont la distance moyenne au Soleil est  $\Delta = 1,46$ , circule entre Mars et la Terre.

Les deux planètes 588 Achille ( $\Delta = 5,25$ ) et 624 Hector ( $\Delta = 5,28$ ) gravitent au-delà de Jupiter ( $\Delta = 5,20$ ):

Enfin les planètes 659 ( $\Delta = 5,182$ ) et 617 Patrocle ( $\Delta = 5,184$ ) ont des orbites dont la distance movenne au Soleil est très voisine de celle de Jupiter.

Abréviations. —  $\Delta=$  distance moyenne au Soleil;  $\mathbf{R}=$  durée de la révolution sidérale en jours moyens; e= excentricité; i= inclinaison;  $\mathbf{L}=$  longitude moyenne;  $\mathbf{Q}=$  longitude du nœud ascendant;  $\mathbf{\pi}=$  longitude du périhélie.

Les éléments se rapportent au 1° janvier 1910.

1681
3.770 1684 0,239
- 1395 - 1396
1510
1380
13/6
1193
2028
1303
1523
1570
1,83.4
6141
1279
1394
1366
1389
181
1555

			373 37			33.1					
54	25	7.62	221 29	S. 0.1.	3.55	33	n 6.7		554	2.0.2	3
			134 25 134 25 143 31								
3 35	1 36 9 23		1 57 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2						2 1 1 2 2 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	, w v	9
0,086	0,174	0,074	0,083	0,106	0,176 0,176 0,155	0,047	0,266	0,153 0,083	0,167	0,00 0,00 0,00 0,00 0,00 0,00 0,00 0,0	
1580	1313	1329	1520	1609 1896 1665	1568	1684	13.95 13.95 13.95 13.95	1376 1638	1,465	9061	1.701
2,657	2,347	2,554 2,365 4,865	2,587 2,865	. 9. 68. 1.99. 1.88.	2,642	2,770	2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2	2,720	2 2 2 8 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	3,105	
			X 1854 X 1854 X 1854						/III 1857 IX 1857 IX 1857		•
o ro			38						16 V		
			32 Pomone 33 Polymnie			39 Lætitia					
			5 4.5 4.5			- 2 - 2 -	~~~	-	~~~	- 4 r.	

NOM ET DATE de la découverte	DATE ouverte.	4	~	e	;		<b>%</b>	Ħ
1 '	1	1	-		, o		1 0	0
51 Nemausa	_	-	666.1	0,007	0 57			174 32
_	-	::	1988	0,114	7.26	331 35		105 56
53 Calypso	_	o:	10.78 S	0,00	νς α			67 16
	×	2.	6691	0,300	× 11			295 56
55 Pandore	×	2,	1673	0,1/5	7 13			12 I
	×	e e	1532	0,232	.∞			295 17
57 Mnémosyne	_	က်	20/3	0,116	15 12			47 31
58 Concordia	Ξ	ci	1621	0,0/3	5 2			87 681
	X	2,	1633	0,117	8 37			18 56
	×	2,	1352	0,183	3.35			0 001
61 Danaé	×	e i	1883	0,165	C1 81			342 5r
_	S1 XI †;1	÷0	2017	0,176	2 12			39 25
63 Ausonia	=	c:	1354	0,127	2 47			271 2
-	=	2,	1004	0,127	I 30			124 37
_	=	٠,	2325	0,100	3 20			97 752
	_	2,	1572	0,175	.c.			48 36
67 Asia	^	ei ei	1375	0,187	5 59			306 24
		6,	1691	0,187	66 7			3/6 10
	<u>&gt;</u>	2,	5/21	0,168	8 30 8			311 33
70 Panopée	_	861 2,615	15/5	0,180	11 38	65 58	78 37	301 14
71 Niobė	VIII	2,	6991	0,177	23 17			221 69
MO Tononia	17	٠,	9761	161.0	200			308 30

87 51 59 4 123 36													(3													
																	10 201									
																	117 31									
0	e:	28	o	7 36	x 2.7	7 55	2 51	0C }	9 23								90 6									
0,303	0,173	0,133	0,205	0,191	0,201	0,211	0,331	0,085	0,237	0, 194	0,231	0,095	0, 164	0,183	0,153	0,107	0,09/	0,140	0,083	0,155	0,133	0,356	0,188	0,338	0,166	
c6c1	2299	1593	1551	1396	1270	1760	6291	1385	1325	1578	1992	2377	1681	1.487	205	1523	3081	167	3025	961	1954	1593	6091	1708	1983	
2,072	2,409	5,669	2,622	2,445	2,296	2,853	2,764	15,431	2,361	2,653	3,000	3,485	3,766	3,550	3,159	166, 5	3,190	3,756	3,163	3,065	3,059	3,669	2,687	2,797	3.089	
		_	_	_	_	_	_	_	_	_	_	_	_	_	_	_	1867	_	_	_	_	_	_	_	_	
														_			7 VII									
Eurydice	Freia	Frigga	Diane	Eurynome	Sapho	Terpsichore	Alemène	Béatrix	Clio	Io	Semélé	Sylvia	Thisbé	Julie	Antiope	Egine	92 Undine	Minerve	Aurore	Arethuse	Eglė	Clotho	Ianthe	Dicé	Hécate	

NOM ET DATE de la découverte	DATE uverte.		٦	=	Э	;	Т	C8	E
	r5 VIII	8981	2,583	1516 1585	0,139	1 0	1 =		
103 Héra 104 Clymène	13 IN	8981	3,704	1624	0,078	2 2 2 2 2 2 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3	2 66 1 2 7 8 99 1	136 26	322 25
	16 IX	8981	3,373	1335	0,176				
107 Camilla	17 XI	8981	3,490	2381	0,063				
		6981	2,700	1620	0,296				
	-	X 9	2,093	1525	0,104				
		200	2 2 3 5376	1338	0,129	-			
115 Thyra		1871	2,070	13,41	0,138				
	Y Z Z	1871	2,768	1082	0,140	3 35			
	3 2	1872	2,138	1514	0,163	-			
120 Lachesis	10 N 13 V	1872	3,115	2008	0,061	7 32			
122 Gerda	31 VII	1872	3,214	2105	0,054	1 37			

100						_							_		-	_			_		_		_			
	22																									
77.7	3/10	122	17	241	30	22 I	152	245	89	321	316	300	312	791	300	13	222	222	1	118	185	71	35	87	354	
00	27	27	(5	28	7	37	1.5	36	71	71	31	817	27	33.	71	38	2	55	-	56	27	22	91	94	50	
hor	23	31	26	137	146	65	260	321	346	344	981	203	, 54	23	107	$^{310}$	293	333	77	1	×78	25 r	145	158	207	
04	39	34	8	25	4	37	31	32	44	51	73	೯	3/	59	50	61	0	47	61	40	50	36	5/4	56	30	
7.6	300	88	701	yo1	22	117	334	$67\varepsilon$	315	3/3	315	30	'n	243	166	134	2/3	II	281	717	150	15	151	956	2/1	
90	99	91	1.5	0.1	28	48	32	1/1	37	61	53	3.1	13	55	ΙΙ	59	1/1	30	<u>«</u>	11	2	27	30	99	œ	
17	8	00	9	13	22	4	23	1	Ξ	57	6	13	3	10	co	II	23	11	4	13	13	I	25	0	2	
870,0	901,0	990,0	0,126	0,212	0,216	0,067	0,331	0,140	0,117	0,304	0,085	0,231	0,161	0,173	0,317	0,213	0,135	0,073	0,233	0,146	0,064	0,035	0,183	0,067	0,138	
-	-	-		_	_	_				_	_	_				_	_	-		_						
991	1391	167	991	177	300	138	143	195	61/1	138	971	300	140	691	791	1.59	137	167	158	159	163	202	891	117	282	
243	,439	755	2/18	898	113	431	684	190	263	684	287	CII	451	784	730	299	811/	19/	929	673	614	136	177	173	981	
2,	2,	2,	2,	2,	er î	2,	2,	er,	3,	2,	.;	3,	2,	2	2,	ci.	2,	2,	ci.	2,	2,	£	2,	2,	2,	
1872	1872	1872	1872	1873	1873	1873	1873	1873	1873	1874	1874	1874	1874	1874	1874	1875	1875	1875	1875	1875	1875	2281	1875	1875	1875	
XI	X	×	X	=	=	>	7	Ξ	~	=	=	2	>	1	×	_	_	=	-	>	7	Ξ	Ξ	~	/	
ΙΙ	r.C	C	35	S	17	¥;;	2	9	22	ž	$\infty$	18	61	0	53	23	ž	33	÷	ಣ	œ	01	1	3.1	$\sim$	
		:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	
rix		а		: e	:	:	:	:	yne	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	:	nie.	:	:	:	
érat	Velléda.	ann	Némésis	Antigone	tre	:	Ea.	ène	hros	tha tha	tria	ibee	Sa.	wa.	:	nen.	ша	Vdrin	Vibilia	Adeona	Lucine	Protogén	Ξä.	luse	va	
Lib	Vel	Joh	Nén	Ant	Ele	Vala	Æ	Ć	Sop	Hei	Aus	Mel	Tol	Jue	Siw	Len	Pol	Λď	V.	Ade	Luc	Pro	Gallia.	Mec	NE.	
125	126	127	128	129	130	131	132	133	134	135	136	137	138	139	140	141	143	143	144	145	146	147	148	149	150	

NOM ET DATE de la découverte.		۵	==	e e	i.	L	C8	ŧ
151 Abundantia 1	1	2,503	1524	0,038	6.38,	, 911	30 I	
152 Atala 2	XI 1875	3,1/1	203/	0,073	12 13	97 38	41 25	827
		3,186	3077	0,087	20 58 20 58	9 15	37 7	
555 Scylla 8		3,913	9181	0,256	.c. 5	91 71	(13 21	
Dejanire		2,070	1513	0,330	2) U	5 5 5 5 1 1 1 1 2 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	71 c9	
Coronis		2,868	1777	0,058	0 1	100 34	281 12	
Æmilia		3,108	2003	860,0	9	144 34	, 135 12	
[ na		3,727	16/5	0,065		329 59	9 25	
Athor		2,579	0461	0,138		288 02	25 49	
163 Erigone 26		2,367	1330	0,103		283 283 483	160 15	
Eva		2,635	1562	0,347		239 40	77 31	
Loreley		3,129	2021	0,068		324 54	304 11	
		2,684	1606	0,212		193 19	129 39	
Sibylle		3 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	9567	0,000		290	96 001	
Zelia		2,358	1323	0,131		8 79	354 58	
Maria	1 1877	2,554	161/1	0,063		146 28	301 25	
	1877	3,144	2037	911,0		97 27	7 101	
Baucis	11 1877	2,381	13/2	411,0		135 8	332 12	

25.03 27.1 1.25 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25.03 25 9,178 9,178 9,179 9,175 9,175 9,175 9,178 9,178 9,178 9,178 9,178 9,178 9,178 9,178 9,178 9,178 9,178 Clytemnes Sarumna hilomel **3ucharis** Venippe ansicaa /mbrosia amber dunna Défopée Eunice. Jehnta. 

NOM ET DATE de la découverte	DATE suverte.	1	×	е	į	-1	C%	F
-	_	of c	1600 j	181,0	5 /3	304 15	1 0	10
202 Chryseis	0761 NI 03	3,071	1903	0,102	<u>ლე</u> დო	226 35 261 c	358 54 77 54	133 f2 /2 35
204 Callisto		21	1596	0,171	8 17			
	_	2,	1693	0,033	10 40			
		ຕໍ່	1657	1,00,0	c (2)			
	201 X 1270	20.00	1201	0,029	67 5			
	_	60	2032	990.0	, c			
	_	. 2,	0,91	0,124	×2 ×2			
		<u>ب</u>	1938	0,161	3 52			
	= :	ຕ໌	2002	0,116	4 17			
	=:	۲,	1008	6,145				
	= =	ر در د	070	0,034				
216 Cléopâtre		, 0	9001	0,033	13 45			
	VIII	2	1783	0,303				
	Z	7,	1590	0,115				
-	<u>.</u>	2,	1319	0,234				
220 Stéphanie	> '	2,0	1316	0,357				
	_ ;	,50	1913	0,097	10 01			
222 Lucie	581 II 6	w	5016	0,147	2 11			

20 4 7 2 2 2 4 4 5 6 7 1 1 6 6 2 2 2 4 5 5 6 0 00 000 00 25032 25,24,25 20 € × 4 5 € 4 € 7 € 8 20 € 99, 264, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, 29 99, SEEKKK ミンニ Adelinde Athamani Vindobor Barbara, Caroline Zelestine Astérope Adrastée lonoria 25555555 

XON ET DATE de la découverte	ATE verte.		1	~	G	1	L	<b>%</b>	F
251 Sophie		_	3,099	1993 <sup>1</sup>	0,098			156 57	85 18
252 Clémentine 253 Mathilde	11	. 1885 1 1885	3,158	2050	0,074	0 9 0 38 0 38	241 21	203 13	352 3 333 48
		_	2, 195	-2×	0,121			28 29	259 18
255 Oppavie			2,7(1)	1991	180,0			14 23	163 28
		_	3,111	200.	0,000			35 33	51 37
258 Tyché		_	2,615	15.(5	0,206			207 52	0 44
		_	 	20,00	0,111			88 37	245 30
		_	2,1,6	3336	0,124			7 891	332 2
		_	2,331	1300	060,0			96 28	159 36
262 Valda		_	800,8	1,190	0,212			38 45	61 22
		_	2,889	1794	0,076			817 48	15 51
	,	_	5,799	0121	0,135			50 12	26 53
265 Anne		_	2, (21	1.376	1,92,0			535 27	226 51
			100,6	171.	0,137			250 28	24 18
			2,110	6201	0,101			74 11	207 54
	21	_	3,695	2961	0,1.55	5 26		157 37	2-3 43
			2,108	1100	0,150			254 30	333
			3,011	1908	0,101			337 7	26 27
272 Antonie	-		2,776	1689	0,031			37 5i	103 23
	c		0.6	1.256	Kin			1,02	25

1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 1066 53 53 75 11  $\begin{array}{c} \mathcal{X} \otimes \mathcal{$ <u>EE</u>===22 

1	
Ę	264 6 57 556 57 556 57 556 57 556 57 556 57 59 59 59 59 59 59 59 59 59 59 59 59 59
0%	42 457 345 457 158 547 158 547 101 444 101 444 101 444 101 454 101 101 101 101 102 101 103 101 103 101 104 101 105 101 106 101 107 101 108 108 101 108 108 101 108 108 108 108 108 108
T	135 6 5 6 5 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6
į	0.0 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1
в	0,1055 0,1011 0,1222 0,1222 0,144 0,164 0,164 0,164 0,181 0,181 0,181 0,181 0,181 0,181 0,181 0,181 0,181 0,181
=	1645 1367 1367 1360 1370 1370 1370 1370 1557 1671 1671 1673 1791 1791 1791 1791 1791 1791 1791
1	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
	8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8
	ZZEEEEEE ZAZEEZKEKKKKZĘ
ET DATE découvert	
NOM ET DATE de la découverte	Bavaria  Josephina  Jolga  Gordonia  Unitas  Unitas  Unitas  Nicé  Polyxo  Frafernitas  Margarita  Chaldiaa  Goberta  Roxane  Roxane  Roxane  Constantia  Goberta  Containia  Goberta  Containia  Goberta  Goberta  Containia  Goberta  Roxane  Roxane  Roxane  Roxane  Roxane  Roxane  Piconentine  Containia  Goberta  Roxane  Roxane  Roxane  Roxane  Roxane  Picone  Catherine  Florentine  Phaco.
	302 302 303 303 303 303 303 303 311 311 321 321 321 321 321 321 321 32

								_	_			,	ισ	4		_	_	_	_	_				_		
																									15 /15	
345 21																										
184 20																									210 10	
	23 47							3 50	4 38		5 50		) (C)												7.7	
0,159	0,187	0,064	0,123	0,028	0,000	0,104	0,000	0,175	0,016	0,180	0,006	0.133	0,021	0,101	× 1	0.103	0 0	0.939	0.315	0.061	0,101	0,163	0,100	7000	2,75	
2101	1289	1690	7661	17/31	1103	8161	1686	2011	2826	1/30	1234	13.77	1816	1008	1662	1011	1503	1368	1597	1200	001	2/6	3	S.	200	
3,210	2,317	2,777	3, 101	3,473	2,089	3,021	2,772	3,118	3,012	2,473	2,252	2,383	2,013	3,011	2,746	2,300	2,568	2,413	2,501	2,395	0.707	9.617	, ogo	9.005	3,123	
1 1893	_	_	_	_	_	_	_	_	_	_	_	_	_	_	-	_	_	_	_	_	_	_	_	_	~	•
H +	I 61	2.2	18	21	= ∞i	-	61	T	_				25 D							23 N					N /1	
5 Heidelberga		_			0 Adalberta					5 Roberta			8 Budrosa				_	3 Ostara	_		6 Hermentaria	7 Pariana	8 May	9 Dembowska	0 Ornamenta	
325	3	ñ	Š,	Š.	~	3		m d	~	÷ ?	::	**	ñ	ಣೆ	è:	373	က	3	00	ŝ	က်	က်	33	ŝ	5	

NOM EF DATE de la découverte	1	~	е		1	C8	Ħ
0:	2,767	1681	0,154	, 0	350 30	00 /10	126 53
- E68	2,19/	1187	0,150	32.22	180 30	2,7	97 68
	,729	16/7	0,330	5 35	91/01	103 23	67. 79
-	,806	1717	0,115	18 22	346 7	65 051	17, 24
-	,539	1,177	0,108	12 9	183 48	352 20	86 53
	.75/	1670	0,2/2	91 ×	1 33	356 14	70 38
_	, 151	20/3	0,071	15 7	yı 651	138 48	21 18
	,881	1785	0,1/17	3 32	305 37	173 ×	61 27
	,728	16/5	0,156	61/- 9	78 57	, e (I	3/3 19
	000	0061	0,180	01/11	231 23	133 23	.e.
_	955	2873	0,300	12 37	87 961	19 36	95 21
-	.57s	1513	0,04/4	s S	195	27 23	56 35
	,7/8	1991	0,071	5 58	81 Gl;	65 8	358 26
_	,330	1208	0,150	9	185 44	105 13	56 15
	,×03,	1713	0,146	12 4/1	1.6 61	185 54	35 35
	1/2	2037	0,060	10 35	9, 961	347 59	302 58
_	220	1208	0,096	2 57	238 33	83 7	136 24
_	700,	1953	0,193	2 (8	301 3	230 8	315 15
_	679	1575	0,097	12 43	87 418	9, 31	87 0
_	,325	120,	160.0	7 52	18/	200 58	356 59
- '	952,	164/	0,063	7 33	170 3	284 13	262 57
-	9/1,	2038	0,269	23 40	3/6 57	328 25	81 37
					1.1 416	1 06	950 0

138
25.55.55.55.55.55.55.55.55.55.55.55.55.5
6284 6284 6284 6284 6284 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385 6385
2 x 2 x 3 x 3 x 5 x 6 x 7 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 8 x 6 x 6
8 6 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5
0 000 000 000 000 000 000 000 000 000
0 6 6 6 8 6 4 4 0 4 1 1 2 1 8 1 5 1 5 1 5 1 5 1 5 1 5 1 5 1 5 1 5
**************************************
00000000000000000000000000000000000000
2 6 6 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9
46, 4, 4, 4, 4, 4, 4, 4, 4, 4, 4, 4, 4, 4,
88888888888888888888888888888888888888
88 8 8 6 8 8 8 6 8 8 1 1 1 1 1 1 1 1 1 2 8 8 8 1 1 1 1 2 8 8 8 1 1 1 1
Burgundia Ursula Geometria Gemetria Gemetria Genorania Hobbita Huenna Fiducia Burdigala Burdigala Burdigala Burdigala Burdigala Aquitania Siegena Aquitania Charybdis. Hugeborg Wilhelmina Lampetia Aruna Aruna Aruna Aruna Aruna Admète Aruna Admète Admète Admète Admète Admète
3375 3375 3375 3375 3375 3375 3375 3375

NOM ET DATE de la découverte	ATE			۵	=	c	. 7	1	<b>8</b>	k	
utilia	91	≡	1895	3,332	j 22922	0,047	,9,9	334 4	38 59	236 2	
Chloe	23	= >	2.68 2.68	800,	61/1	0,113					
Arsinoë	20	Z	18.5% 16.5%	2,594	1526	0,203	7 2	62 20	95 48	211 39	_
Grna	22	Ĕ,	268	2,921	1823	0,177					
'ama	22	11	3.3. 3.3.	3,175	2066	0,070	0 7 6 3				-
Aspasia	J. 1	=	C0X1	2,0,0 2,0,0	1512	0,068					-
(anthé	-1-	-	968	2,637	2000 2000 2000 2000 2000 2000 2000 200	0,350					-
lisabetha	[~]	-	90%	2,763	1677	0,043					
iriope	i ~:0		2.5	2,079 2,000 2,000	3305	0,537	6 00 0 60 0 60				
alatia	[~	= -	9681	2, 78X	1700	0,303					_
Snevia	49	- >	2002 1000 1000	2.780	1,703	0,318					_
Alemannia	٠: :	X	9681	2,592	1524	0,119					_
Anreita	· o c	<b>X</b> 2	9681	2,593	1525	0,256					
Zæhringia	دىد ي	<u> </u>	1895 2008 1896	2,535	1,77	0,263					
3erolina	00	×	9681	2,329	1215	0,214	2		- 1		
Jiotima	2	X	9681	3,067	1963	0,034	91 11		70 10	26% 0	

NOM ET DATE de la découverte	1	~	e	;	1	8	Ħ
6 XII 1899 6 XII 1899	3,061	1956 1759	0,075	15 15 3 13	1		
===	2,183	1556	0,109	6 1 3 4 6 1 9			
0061 IV 1900	3,785	1697 7889	181,0	14 26			
1 N 1900	2,991 2,630	1890 1558	0,244				
×××	3,184	2075	0,103	7 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2			
31 X 1900 4 I 1900	2,30,0 2,00,0 2,00,0 2,00,0 2,00,0 2,00,0	9,71	0,220				
	3,194	2083	0,238	91 61			
1061 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	2,939 3,141	2034	0,110				
1061 N 1901 7 VI 1901	2,403 2,889 2,889	1361	0,150	45 45	331 331 188 53 53 53	355 11 173 16 84 54	170 55 217 7 35 56

	-
	_
$\frac{1}{2}$	
36 86 7 46 86 86 86 86 86 86 86 86 86 86 86 86 86	
25 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	
28 8 6 1 2 8 6 7 7 8 6 7 7 8 8 8 8 9 9 7 8 9 8 9 9 9 9 9 9 9 9	
52 54 50 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	-
25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 2	
300000 0000000000000000000000000000000	-
	•
25.5 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	
4 1/4 8/4/2 1/2 1/2 4/4/8/6 8/4/8/2 1/2 8/4/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/8/2/4/2/4	_
400 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	
628 64 1 4 2 4 2 4 2 4 2 4 2 4 2 4 2 4 2 4 2	
1901 1901 1900 1900 1902 1902 1902 1903 1903 1903 1903 1903 1903 1903 1903	
6414 28 1 1 1 2 2 4 2 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	-
	:
a : is a series of the series	:
wig wwig wwig wwig as a	Ē
Prudentia Octlo Haldia Haldia Tergeste Caprera Caprera Blinia Petrina Seppina Pitsburghia Pitsburghia Cenua Grensa Cerusa Carina	120
7477 1 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	
	þ

Ŕ	20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20,20 20
C8	201 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20
T	8 2 2 8 9 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8
. 2	50% 1 2 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0
e	6,000 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0
~	2054 1644 1644 1646 1668 2048 2048 2048 1970 1970 1970 1970 1970 1970 1970 1970
4	2, 463 2, 7, 73 2, 7, 73 2, 7, 73 3, 6, 7, 7, 7, 3 3, 6, 7, 7, 3 3, 6, 7, 7, 3 3, 7, 7, 7, 3 3, 7, 7, 7, 3 3, 7, 7, 7, 7, 7, 7, 7, 7, 7, 7, 7, 7, 7,
NOM ET DATE de la découverte	18   1993 19   1993 19   1993 10   1993 10   1993 11   1993 11   1993 12   1993 13   1993 14   111   1993 15   1993 16   1993 17   1993 18   1993 19   1993 19   1993 19   1993 19   1993 19   1993 10
NOM ET de la déce	502 Siguné. 503 Evelyné. 503 Evelyné. 504 Cora 505 Cava. 506 Marion. 507 Laodica. 508 Princetonia. 509 Indude. 501 Abrida. 511 Davida. 512 Taurinensis. 513 Centesima. 514 Armide. 515 Athalie. 516 Amberstia. 517 Hith 518 Halawé. 520 Francisca. 521 Brixia. 522 Helga.

00,100 00,1739 00,000 00,000 00,1739 00,1239 00,1239 00,1239 00,1239 00,1239 00,1239 00,1239 Preciosa... Turandot. Messaline, Hérodias, Praxedis, Cressida, rosamone 

NOM ET DATE de la découverte	ATE			7	=	е	į,	ה	œ	k
551 Ortrud	91	×	1001	2,067	1866	0,123	0 26	73 13,	0 0	, 0
52 Sigelinde	Ţ	XII	190,1	3,161	2053	0,071	98 2			
	5.	=	1,061	2,319	1307	0,111	Ç1 ç			
	x	-	Ğ061	2,375	1337	0,155	3 56			
	1.1	-	1905	3, 185	2076	0,154	5 3 <u>0</u>			
	K.	-	190,	2,467	C11,1	0,101	)1 c			
			1905	2,417	398	860,0	2 31			
	6	=	1905	2,908	1811	0,039	8 21			
	x	Ξ	5001	2,713	1631	0,065	χ <u>.</u>			
	13	Ξ	1905	2,750	1665	0,123	·2			
	9.	Ξ	1905	3, 18/	3076	0,151	1 31			
	•••	_	. Ç061	3,016	1913	0,09/				
٠.	9	1	5061	2,717	1636	0,241	10 31			
_	6	-	Cogi	2,748	1991	0,273				
	σ.	-	6061	2,/39	1392	0,127				
• 2	× ×	>	1905 -	3,355	22/5	0,121				
_	% 3C	>	cogi	3,126	2019	0,086				
68 Cheruskia	56	Ν	1905	2,881	1786	0,168				
Misa	27	ΠA	5061	2,657	1583	0,185	81 18			
920	30	<b>=</b> \	6061	3, (26	2316	0,113	11/1			
571	-	X	1905	2,375	1337	0,239	5 7			
57.5	61	×	6061	2,314	1286	0,174	9 23			
		1	4	2,6			4		270 77	

10 + 48 4 44 4 + 0 70 0 0 0 4 20 0 0 14 + 2 20 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18	
128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 - 128 -	2 2 2 2 2
00 + 0 % 0 % 0 + 4 0 + 40 % 6 4 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	
20 1 0 20 0 20 0 20 20 20 20 20 20 20 20 20	
58 570 0 4 0 80 4 0 8 8 7 8 8 7 8 8 7 8 8 7 8 8 8 8 8 8 8	
2327 0 2 2 4 2 0 2 1 2 0 2 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	
40.00 1 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	
20 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	0,34/
2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 2009940 200	88.2.3.
74 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	, 669 7, 773 7, 773 7, 768 7, 768
2	00000
388×2252-2-===========	3225
2 4 4 5 8 8 4 4 4 4 8 8 8 4 4 4 8 8 8 4 4 4 8 8 8 8 4 4 4 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	5555
Emanuch Jaintonii Achille	
Emanu Clotild Achille	
55774 55778 5578 5578 5578 5578 5578 557	598 598 600

NOM ET DATE	DATE		1	=	э	,	1	C8	Ę
	7		3,130	j 2003	1110	):: 20°	53. 64	170 30	310 3
:	=	900	3,007	1001	0.280	15 55	22	333 10	
	=	906	2,554	1651	0,147	$\infty$		343 40	
	_	906	3,174	2066	0,245	04 40		12 20	
	E	906	3,011	6061	0,135	04/61		343 22	
	IX	906	2,586	1519	0,216	o√ :∞		319 2	
	IX	906	2,850	1757	0,079	01		286 5	
	X	906	3,023	6161	0,117	9 23		205 2	
	×	906	3,085	6261	0,033	6 7		166 27	
	×	906	3,073	8961	0,248	12 49		31	
	×	906	2,989	2882	0,136	13		100 32	
	_	906	3,155	20/12	0,268	20 34		25 9	
	11 X 11	9061	2,917	1820	0,055	7 45	263 43	355 47	26.46
	_	906	3,696	1617	0,095	7 13		217 34	
	_	906	2,631	1558	0,108	90 6		0 51	
	_	906	2,555	1651	0,064	15 0		356 6	
:	_	906	5,184	4313	0,143	23 3		43 29	
	_	906	3, 193	2083	090,0	17 3		111 31	
	_	906	2,521	1462	0,075	13 39		187 39	
:	_	906	2,439	1392	0,135	2 46		0.0	
	_	906	3,112	2005	0,152	3 22		67 47	
	_	906	91,7	1373	0,244	8 30	347 1	142 25.	
		-	10.		L		2 90	0 0	

ARE LONG HERE TO BE SEED TO THE FEET OF TH

Heelor..

· Commence	the state of the s	NAME OF TAXABLE PARTY.
Ę	350 23, 350 23, 29, 23, 356 43 167 17 29, 58 191 3 208 11	: : : : : : : : : : : : : : : : : : :
C%		35
T		344 48 344 48 66 19 80 19 323 53 33 54 66 19 86 19 873 54 67 19
t	10 0 10 0 10 0 10 0 10 0 10 0 10 0 10	2 1 2 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
e	0,094 0,127 0,048 0,230 0,133 0,109 0,109	0,000 0,000 0,000 0,149 0,149
~	1921 1982 1988 1998 1995 2030 1537 1770 (309	10001 10001 10001 13001 13001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001 11001
1	20. 4 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	8 6 6 7 4 8 6 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8
ú	*22= 5	==yXXXX; =================================
NOM ET BATE de la découverle	651 G51 Jubitlatrix 4 652 Jubitlatrix 4 653 Z27 655 G57 G57 G57 G57 G57 G58 G59	1

:::::::::::::::::::::::::::::::::::::::	55 : : : 46 : : :
: : : : : : : : : : : : : : : : : : :	001
	3523
9 17 3 4 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	42 393 301 326 300 300 131 181
525 500 88 7128 # 2 674 2 2 x 2	82.2.7.4.6.4.0
25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 2	
2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	
 ు కాయ్దయన్ తిలుగులో గులునించించా గుంగుతే	11 12 13 13 13 13 13 13 13 13 13 13 13 13 13
0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000	0,000 0,000 0,158 0,000 0,000 0,000
1.46.5.16.8.12 0.0 1.8 1.4 0.0 8.2 0.0 8.2 0.0 1.8 1.4 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2 0.0 1.2	
20 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	2 2 7 2 6 7 6 9 6 8
98 4 4 9 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	3, 33, 33, 33, 33, 33, 33, 33, 33, 33,
<b>€® 5 5 5 ± ± € € € € € € € € € € €</b>	
\$ 2 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	
ZZEZZZZZZZEEZZZZZZZZZZZZ	
<u> </u>	114-94668
EEA	
1898 1990 1990 1990 1990 1990 1990 1990	

Ħ	24
C8	500 500 500 500 500 500 500 500
	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
į	రలుడ్ అర్గుడాబుకే అత జి కిడాగార్కు మార్గార్కు
e	9, 400 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0
==	2 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
7	20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 20 2
NOM ET DATE de la découverfe.	1996 NM   24   N   1996 NM   1997 NM   1998

## ÉLÉMENTS ÉCLIPTIQUES DES SATELLITES

Dans les Tableaux ci-après on désigne par L la longitude moyenne du satellite, par  $\bigotimes$  la longitude du nœud ascendant, par  $\omega$  l'angle compris entre la ligne des nœuds et la ligne des apsides, par i l'inclinaison, par e l'excentricité, par a le demi-grand axe de l'orbite, exprimé en unités du demi-diamètre équatorial de la planète, par T la durée de la révolution sidérale, exprimée en jours, heures, minutes et secondes de temps moyen, et par m la masse du satellite, celle de la planète étant l'unité. Les éléments de tous les satellites se rapportent à l'écliptique. Les inclinaisons sont comptées de 0° à 180°. Les époques sont données en temps moyen civil de Paris. Les masses des satellites de Saturne sont très incertaines.

## Satellites de Mars'

1.	PHOBOS	DEIMOS
`		
Auteurs	ASAPH HALL	ASAPH HALL
Date de la déc	17 août 1877	11 août 1877

Équinoxe et écliptique moyens 1880,0 Époque 1894, septembre 30,5

Autorité: H. Struve. Mémoires de l'Académie de Saint-Pétersbourg, série VIII, t. VIII, n° 3.

## Satellites de Jupiter

1		-		
	I Io (1)	H Eur	ope (1)	III Ganymède (¹)
Auteurs Date de la déc	GALILÉE (3) 7 janvier 1610	s. m. 8 janvi		GALILÉE (3) 7 janvier 1610
Équinoxe moyen	de <b>L'épo</b> que 1850 janvier 0,5	de l'é 1850 jan		pe <b>L'époque</b> 1850 janvier 0,5
L	148.43.54 335.45. o 2. 8. 3 5.933 1 <sup>3</sup> 18 <sup>8</sup> 27 <sup>m</sup> 33*,50 0.000016877	336. 1 3i <sub>1</sub> 3h <sub>1</sub> 3	20. 6 55.16 38.57 439 42*.04 523227	37. 7.33 341.30.23 235.18.32 1.59.53 0,001316 15,057 7 <sup>j</sup> 3h 42 <sup>m</sup> 33*.39 0,00088437
	IV Callisto	(')		V (2)
Auteurs Date de la déc	GALILÉE (3 7 janvier 1		9 sep	BARNARD otembre 1892
Équinoxe moyen Époque	DE L'ÉPOQUE 1850 janvier 0.5		DE L'ÉPOQUE 1892 novembre 1,5	
L	164.12.50 344.56.46 266.40.50 1.57.6 0,00724 26.486 1646632m11 0,00004247	, 20	357. 3.54 342. 1 0.33 2.20.23 0,00501 2,55 0 <sup>3</sup> 11 <sup>h</sup> 57 <sup>m</sup> 22 <sup>a</sup> .68	

<sup>(4)</sup> Damoiseau, Tables écliptiques des satellites de Jupiter, et Bessel, Détermination de la masse de Jupiter — (\*) Cons, A. N., n° 3404. — (\*) Aussi par S. Marus 'S. Maren), les Janvier 161.

## Satellites de Jupiter (Suite)

		~	
	VI (1) ·	VII (2)	VIII (3)
Auteurs  Date de la déc	PERRINE (4)	PERRINE (4)	MELOTTE (4)
	3 décembre 1904	2 janvier 1905	27 janvier 1908
Équinoxe moyen	1905,0	1905,0	1908.0
Époque	1905 <b>j</b> anvier 0,5	1905 janvier 0,5	1908 mai 3,5
L	286.23'	333.33 <sup>'</sup>	278.59
	179.21	237.14	277.27
ω i e	90.35 28.56 0,156	99.25 31. 0 0,0246	148.52 0,33
а	160	167	357
Т	251 <sup>j</sup>	265j	26 mois

## Satellites de Saturne

	I. MIMAS (5)	II. ENCELADE (5)
Auteurs	w. HERSCHEL 18 juillet 1789	w. невеспец 29 août 1789
Équinoxe moyen Époque	1889,25 1889 mars 31,5	1889,25 1889 mars 31,5
L	85.22,0 164.43,1 301.10	198. 3,7 167.58,0 139.58
i	27.29,6 0,0190 3,07	28. 4,3 0,0046 3,94
T	oj 22 <sup>h</sup> 37 <sup>m</sup> '5 <sup>s</sup> . 3 o,00000007	1 <sup>j</sup> 8 <sup>h</sup> 53 <sup>m</sup> 6 <sup>a</sup> ,8 0,00000025

<sup>(4)</sup> F.-E. Ross, A. N., n° 40(2. — (2) F.-E. Ross, Bull. Livk Observatory, n° 82. — (3) Cowell et Crommein, M. N., f. LXVIII, p. 581. — (4) Découvert photographiquement. — (5) II. Struye, Publications de Pobservatoire de Poutkovo, série II. 1. XI.

## Satellites de Saturne (Suite)

1		
	III. TÉTHYS (¹)	IV. DIONÉ (†)
Auteurs Date de la déc	JD. CASSINI 21 mars 1684	JD. CASSINI 21 mars 1684.
Équinoxe moyen Époque	1889,25 1889 mars 31,5	1889,25 1889 mars 31,5
L	$^{\circ}_{28_{4},48_{7},7}$ $^{\circ}_{166,4,3}$ $^{\circ}_{28,40,5}$ $^{\circ}_{1^{j}_{21}^{h}_{1}}$ $^{\circ}_{1^{m}_{2},6^{s},2}$ $^{\circ}_{0,00000110}$	252.58',3 168.5,1 356.48 28.4,4 0,0020 6,25 2 <sup>1</sup> 1 <sup>-h</sup> 41 <sup>m</sup> 9*,5 0,00000187
	V. RHÉA (¹)	VI. TITAN (1)
Auteurs Date de la déc	3D. CASSINI 23 déc. 1672	nuygens 25 mars 1655
Équinoxe moyen Époque	1889,25 1889 mars 31,5	1890,0 1890 <b>j</b> anv. 0.5
L	0 , , , , , , , , , , , , , , , , , , ,	260.18,3 168.17,8 107.57 27.39,7 0,02886 20,22 15j22441*27*,0

<sup>(1)</sup> H. Struve, Publications de l'observatoire de Poulkovo, série II, t XI.

## Satellites de Saturne (Suite)

	VII. HYPÉRION (1)	VIII. JAPET (2)
'Auteurs	GP. BOND (3) 16 septembre 1848	JD. CASSINI 25 octobre 1671
Équinoxe moyen	1890,0 1890 janviero,5	DE L'ÉPOQUE 1885 septembre 1,5
L	0 / 301.12,3 169.27,6 90.14 27.14,9 0,1291 24,49 21 <sup>3</sup> 6 <sup>5</sup> 38 <sup>m</sup> 23*,9	75.24,6 142.12,4 211.48 18.28,3 0,02836 58,91 79 <sup>j</sup> -556 <sup>m</sup> 22*,7 <0,00001
	IX. PHÉBÉ (4)	X. THÉMIS (5)
Auteurs Date de la déc	WH. PICKERING (6) 16 août 1898	wn. pickering (6) 16 avril 1904
Équinoxe moyen Époque	1900,0 1900 janv. 0,5	De l'époque 1904 avril 12,0
L ω i e a T	343. 8',7 224.31 66.31 175. 5 0,1659 214 550 <sup>3</sup> 10 <sup>h</sup> 34 <sup>m</sup>	300.59 164.42 136.24 39.6 0,23 24.2 20 <sup>1</sup> 20 <sup>h</sup> 24 <sup>m</sup>

<sup>(1)</sup> H. Struye, Publications de l'observatoire de Poulkovo, série II L. XI. — (4) H. Struye, Supplément 1 aux Observations de Poulkovo. — (2) Aussi par Lassel, le 18 septembre 1848, — (4) F.-E. Ross, Ann. de Harvard, L. Lill, p. 134 et 142. — (5) W.-H. Pickerne, Ann. de Harvard, L. Lill, p. 182. — (6) Découvert photographiquement. La date du premier cliché est donnée comme date de découverle.

### Anneaux de Saturne

D'après H. Struve, on a, pour l'équinoxe et l'époque de 1889,25,

 $Q = 167^{\circ}57'$ , o et  $i = 28^{\circ}5'$ , 6.

Отто Struve donne pour les dimensions des anneaux :

Demidiamètre (extérieur de l'anneau extérieur... 1,962 extérieur de l'anneau intérieur... 1,916 intérieur de l'anneau intérieur... 1,482

le demi-diamètre équatorial de Saturne étant 1.

Durée de la rotation d'après W. Herschel:  $10^h 32^m 15^s$ . Masse d'après M. Tisserant:  $\frac{1}{100}$  de la masse de Saturne.

### Satellites d'Uranus

	ARIEL	UMBRIEL
Auteurs	LASSELL 24 oct. 1851	1ASSELL 24 oct. 1851

Équinoxe et écliptique moyens de 1850,0 Époque 1871, décembre 31,5

L	153. 2	275.41
3	167.20 196.26	275.41 164.6
	196.26 97.58	158.33 98.21
	0,020	0,010
	7,04 2 <sup>j</sup> 12 <sup>h</sup> 29 <sup>m</sup> 21*,1	9,91 4 <sup>13h</sup> 27 <sup>m</sup> 37*,2
ſ	2112" 29" 21", I	415"27"37",2

Autorité: Newcomb, The Uranian and Neptunian systems.

## Satellites d'Uranus (Suite)

	TITANIA	OBERON
Autenrs  Date de la déc	W.HERSCHEL 11 janv. 1787	w. herschel 11 janv. 1787
Équis	noxe et écliptique moy Époque 1871, décemb	
I Ω································	20.26 165.32 93.33 97.47 0.00106	308.21 165.17 149.46 97.54 9.00383

Autorité: Newcomb, The Uranian and Neptunian systems.

16,11 8<sup>j</sup> 16<sup>h</sup> 56<sup>m</sup> 20<sup>a</sup>, 5 21,54 13<sup>j</sup>11<sup>h</sup>7<sup>m</sup>6<sup>s</sup>,4

## Satellite de Neptune

Découvert par Lassell, le 10 octobre 1846

Équinoxe moyen de 1890.0 Époque 1890, janvier 0,5

			1
L	65°. 8',8 187.25 262.23 142.40	e a T	0,0070 14,73 5 <sup>j</sup> 21 <sup>h</sup> 2 <sup>m</sup> 38*,4

Autorité: H. Struve, Mémoires de l'Académie de Saint-Pétersbourg, t. XIII, nº 4.

## ÉLÉMENTS DES COMÈTES PÉRIODIQUES DONT LE RETOUR A ÉTÉ OBSERVÉ

· ×	NoM	de la revolution siderale	du passage au périhéile (temps moyen civil)	tu périhélle ren civil )	DISTANCE pcrlhelle	DISTANCE	e Excentricite
	Encke (1)	ans 3,297		j h m	5	4,092495	1,0,74041
24 55	Tempel	5,456	1904. Nov. 1890. Févr.	24.14.31	0.587750	6,675499	0,5422122
~ 10	Tempel-L. Swift	5,681		1.9.11	1,155161	5,214245	0,6377926
96	De VicoE. Swift.	6,400	1901. Fevr.	14. 4.16	1,669693	5,224770	0,5156621
- 20	Finlay	6,540	1898. Oct. 1906. Sept.	8.20.33	2,091139	4,901964	0,4019425
0 0	D'Arrest	6,686		3. 6.54	0.870152	5,771400	0,6261134
==	( Biela(noyan 2)	6,693		27.23.13	0,879177	6,224036	0,752456
1				70.01.	1,030,501	1/266010	,,,,,,

## ÉLÉMENTS DES COMÈTES PÉRIODIQUES DONT LE RETOUR

## A ÉTÉ OBSERVÉ (Suite)

CALCULATEUR	Kaminsky at Korolikowa, A. N., n° 4241. Schulhof, A. N., n° 3962. F. Lamp, A. N., n° 3963. Maubant, A. N., n° 4293. Millebrand, A. N., n° 4390. Seares, A. N., n° 4307. Gautier, C. R., t. CXIVI. ras. Schulhof, A. N., n° 4106, 4109. Levean, B. A., t. X., p. 312. Glausen, B. P., t. VIII, p. 60.
ÉPOQUE de Posculátion	1908. Févr. 22 1904. Oct. 30 1890. Févr. 24 1908. Sept. 23 1909. Oct. 1 1906. Juill. 23 1898. Sept. 11 1896. Aoút 1 1896. Janv. 26 1866. Janv. 28 1904. Juin 12
ÉQUINOXE	1908, 0 1904, 0 1904, 0 1900, 0 1900, 0 1900, 0 1906, 0 1906, 0 1900, 0
i Inclinaison	12.36.40" 19.35.40" 19.33.48 19.33.48 18.16.58 3.35.17 10.47.14 10.47.14 15.21.58 12.21.58
Longitudo du	334.29.18 120.59.52 101.27.34 290.18.40 24.50.39 24.50.39 12.36.5 12.22.38 146.46.11 245.46.11 245.46.11
T Longitude du périhélie	306.44.30 116.23.10 43.59.57 27.136.56 241.16.4 8.10.55 319.66.20 109.40.13
°	1 0084557430

# ÉLÉMENTS DES COMÈTES PÉRIODIQUES DONT LE RETOUR

## A ÉTÉ OBSERVÉ (Suite)

No.	WON	DURÉR de la révolution sidérale	Epoque du passage au périnéllo (temps moyen civit)	DISTANCE	DISTANCE	e Excentricité
55475978	Holmes. Brooks Faye. Tittle. Pons-Brooks. Olbers.	ans 6,857 7,101 7,390 13,667 71,56 72,65	1906, Mars 14,16, 1 1903, Dec. 6,22,14 1903, Juin 4, 4,15 1884, Janv 26, 5,22 1887, Oct. 8,23,39 1910, Avril 8, 0	2,121719 1,958917 1,649722 1,019130 0,775729 1,199118 0,5869	5,096945 5,430188 5,937982 10,41330 33,69805 33,69805 35,300	0,4121574 0,4697827 0,5651590 0,8217125 0,9549964 0,9311297

# ÉLÉMENTS DES COMÈTES PÉRIODIQUES DONT LE RETOUR

## A ÉTÉ OBSERVÉ (Suite)

° z	T Longitude du périhèlie	S. Longitude du nænd ascendt	i Inclinaison	EQUINOXE	Epoque de l'osculation	CALCULATEUR
51 12 13 15 15 15 15 15 15 15 15 15 15 15 15 15	346. 2.32 1.41.40 45.26.48 116.29. 3 93.17.15 149.52.31	331.41.11 18. 3.54 206.28. 0 259.49.54 254.49.54 854.33.20 57.11	20.48.53 6.3.44 10.37.30 54.29.16 74.2.36 44.34.16	1906, 0 1900, 0 1900, 0 1900, 0 1880, 0 1890, 0	1906. 1903. 1903. 1899. 1884. 1887.	Janv. 16 Zwiers, A. N., n° 4085.  Nov. 25 Neugebauer, B. J., publ. 20.  Mairs 10 Strömgren, A. N., n° 3858  Mai 5 Rahts, A. A., n° 3558  Janv. 26 Schulbo-Rosser, A. N., n° 2560.  Oct. 9 Ginzel, B. J., publ. 3, p. 33.  Avril 8 Cowell et Crommelin,  M. N., LXVIII, p. 393.

## REMARQUES.

Nos.

 Observée en 1786, 1795, 1805, 1819 et dans les 25 apparitions ultérieures. L'accélération d'une apparition à l'autre était, jusqu'a 1858, de 0",10; elle est, depuis 1871, de 0",0693.

2. Observée en 1873, 78, 94, 99 et 1904.

 Observée en 1846, 57, 68, 73 et 79. La comète s'est rapprochée, le 27 mai 1842, à 0,055 de Jupiter.

4. Observée en 1869, 80 et 91.

5. Observée en 1819, 58, 69, 75, 86, 92 et 98.

 Visible à l'œil nu en 1678; télescopique, mais brillante, en 1844; extrêmement faible en 1894.

7. Observée en 1867, 73 et 79.

8. Observée en 1886, 93 et 1906.

9. Observée en 1851, 57, 70, 77, 90 et 97.

10. Observée en 1772, 1805, 26, 32, 46 et 52. Divisée, en 1846, en deux fragments qui sont encore retrouvés en 1852. Ces fragments ont donné naissancs à de grandes chutes d'étoiles filantes observées en 1872 et 1885.

 Observée en 1884, 91 et 98. S'est rapprochée de Jupiter, en juin 1875, à 0.121.

12. Observée en 1892, 99 et 1906.

13. Observée en 1889, 96 et 1903. A sa première apparition, elle était accompagnée de quatre fragments plus faibles. Le 19 juillet 1886 la comète touchait presque la surface de Jupiter.

14. Observée en 1843, 51, 58, 65, 73, 80, 88 et 95.

15. Observée en 1790, 1858, 71, 85 et 99.

16. Observée en 1812 et 83.

17. Observée en 1815 et 87.

18. Apparue en — 12, 66, 141, 218, 295, 373, 451, 530, 608, 684, 760, 837, 989, 1066, 1145, 1301, 1378, 1456, 1531, 1607, 1682, 1759 et 1835.

## COMÈTES APPARUES EN 1908.

### ABRÉVIATIONS.

T=époque de passage au périhélie, en temps moyen civil de Paris; Ép. = époque de l'osculation; M= anomalie moyenne;  $\log q=$  logarithme de la distance périhélie; e= excentricité;  $\mu=$  moyen mouvement diurne;  $\pi=$  longitude du périhélie;  $\Theta=$  longitude du nœud ascendant; i= inclinaison;  $\varphi=$  angle d'excentricité; E= équinoxe moyen; R= durée de révolution en années.

Nous avons indiqué deux ordres chronologiques différents: l'un par les lettres de l'alphabet, pour les dates successives des découvertes; l'autre par les chiffres romains, pour les époques des passages aux périhélies. Nous croyons ainsi éviter les ambiguités qui rendent souvent si difficiles les recherches relatives à une même comète.

Dans les éléments, nous avons adopté l'usage des astronomes modernes, consistant à ne pas distinguerentre les mouvements directs et rétrogrades, en comptant les inclinaisons de 0° à 180°.

Pour obtenir les éléments d'une comète rétrograde dans l'ancienne forme, on n'aura qu'à prendre pour l'inclinaison cherchée le supplément de l'inclinaison donnée et, pour la longitude du périhélie, on retranchera celle qui est donnée du double de la longitude du nœud ascendant.

Si donc on désigne respectivement par i' et  $\pi'$  les éléments cherchés et par i et  $\pi$  les éléments correspondants donnés, on aura les relations

$$i' = 180 - i$$
 et  $\pi' = 2 \Omega - \pi$ .

Les autres éléments sont les mêmes dans les deux systèmes.

## Comète 1908 a (1907 VI).

En cherchant la comète d'Encke, longtemps avant son passage au périhèlic, M. Wolf, à Heidelberg, trouva photographiquement, le 2 janvier, à 43' de la position de l'éphéméride, une faible comète, de la grandeur 12 à 13, dont il crut reconnaître, après coup, une trace incertaine sur une plaque prise le 25 décembre 1907. Comme le mouvement de cet astre ne différait pas beaucoup de celui de la comète d'Encke, M. Wolf était convaincu de leur identité et ne la photographiait plus que cinq fois, les 13, 14, 15, 18 et 19 janvier. Après cette dernière date, la comète, qui était assez brillante pour impressionner la plaque en quatre minutes, disparaissait dans les crépuscules sans avoir été suivie dans d'autres observatoires.

Étonné des grands écarts entre ces six positions et l'éphéméride, M. Backlund mit en doute l'identité présumée. Il calcula, avec M. Kamenski, plus exactement les perturbations très considérables que la comète d'Encke avait subies de la part de Jupiter entre 1901 et 1904 et démontra l'impossibilité de representer les six observations avec les variations admissibles des éléments. Par une coıncidence remarquable, le nœud et l'inclinaison de l'orbite parabolique de M. Ebell, que nous donnons ci-après, sont très ressemblants à ceux de la cométe d'Eucke. Aussi M. Weiss émit l'opinion que cette comète s'était, depuis 1901, divisée en deux parties, dont l'une serait la comète de M. Wolf; il essaya de déeider la question par le calcul, sans aboutir à une réponse certaine, à cause de l'intervalle trop court des observations extrêmes. Tout récemment, M. Ebell a repris le sujet, également avec un résultat négatif; il est certain qu'aucune relation n'existe entre les deux comètes.

La discussion provisoire des observations de la comète d'Encke en 1908, faite par M. Ebell, indique sculement une correction de l'anomalie movenne d'environ — 3'. Il faudrait, dans le cas d'une division, que la comète ait elle-même sensiblement modifié son mouvement, autrement un corps détaché ne pourrait pas suivre une marche aussi différente de la sienné.

Voici les éléments très incertains de M. Ebell :

Éq. = 1908,0; T = 1907 déc. 6,0262;  $\log q = 0.58448$ ;  $\pi = 356^{\circ} 32',84$ ;  $\bigotimes = 327^{\circ} 34',24$ ;  $i = 10^{\circ} 26',99$ .

## Comète 1908 b (1908 I). Comète d'Encke.

Nous avens vu plus haut que la tentative de M. Wolf pour retrouver la comète d'Encke avant son passage au périhélie avait échoué, tout en amenant la découverte d'une comète. Les deux astres ont dû se trouver simultanément sur les plaques exposées, mais on n'a pu déceler sur aucune d'elles la moindre trace d'un deuxième corps. M. Ebell trouve, par la discussion de toutes les données concernant l'éclat de la comète dans les deux apparitions précèdentes, qu'elle a dû être, en janvier 1908, au-dessous de la grandeur 16,5; dans ces conditions, il n'y a rien d'étonnant qu'on n'ait pas pu la photographier.

La comète ne fut découverte qu'après son passage au périliélie, après sa sortie des brumes de l'horizon, par M. Woodgate, au Cap, qui en obtenait des positions photographiques: en outre, M. Ross, à Melbourne, l'a observée visuellement les 3 et 8 juin. D'après M. Ross, elle avait une étendue de 3' et

possédait une condensation stellaire.

Entre 1901 et 1904, la comète s'est rapprochée à moins de 1 de Jupiter, presque au minimum de sa distance. M. Backlund remarque que l'apparition de 1908 devait être en tout semblable à celle de 1832, étant donné que 76 fois le mouvement diurne de la Terre est fort approximativement égal à 23 fois le mouvement de la comète.

Éléments de M. Kamensky et Mile Korolikowa.

Éq. = 1908,0; Ép. = fév. 22,0;  $\mu$  = + 1076", 1363; M = 339° 27′ 8",7;  $\pi$  = 159° 5′ 23", 3; Q = 334° 29′ 17",6; i = 12° 36′ 40", 5;  $\varphi$  = 57° 55′ 49", 6.

## Comète 1908 c (1908 III).

Belle comète, découverte photographiquement, presque quatre mois avant son passage au périhélie, par M. Morehouse, à Des Moines (Iowa), le 1er septembre et, indépendamment, deux jours plus tard, visuellement par M. Borrelly, à Marseille. A cette époque, elle était, à l'œil, ronde, large de 2', sans noyau défini et ne présentait qu'une vague queue très courte; la tête, de structure granulée, avait un diamètre de 45": l'éclat total égalait celui d'une étoile de la 9º grandeur. Par contre, la photographie de M. Morehouse la montre brillante, avec une longue queue.

L'éclat de la comète augmenta lentement, en général en assez bon accord avec la loi photométrique, mais présentant néanmoins, de temps en temps, des écarts sensibles. Devenue visible à l'œil nu, dès le 20 septembre, elle atteignit, au maximum d'éclat, vers le milieu de novembre, la grandeur 5,5.

Les observations visuelles montrent des changements notables dans l'intensité lumineuse, les dimensions et la forme de la quene. D'après M. Thiele, à Cepenhague, sa longueur variait de 10' à 2°; sa largeur, à 10' de la tête, entre 15' et 40'; les fluctuations étaient peut-être de nature périodique; la plus grande longueur fut constatée aux dates de septembre 12, 15, 20, 23 à 27; octobre 4 et 5. Le 15 septembre, la quene longue de 15' s'étale en éventail; d'autres fois elle est tantôt droite et étroite, tantôt divisée en plusieurs branches. Le 20 septembre, longue de 1°, 5, elle forme, à 12' de la tête, un coude.

Les plus grandes anomalies ont lieu entre sep-

tembre 30 et octobre 1 et entre octobre 15 et 16. Le 30 septembre, la queue prenait de plus en plus la forme d'un cône dont le sommet était dirigé vers la tète; le 1er octobre, toute la matière se montrait presque complètement détachée de la tète, à la distance de 1°; on n'apercevait entre elles que de faibles bandes droites. On put encore, pendant quelques jours, suivre la marche de la partie détachée. Le 15 octobre, la matière de la queue, située à 0°, 5 de la tête, formait un coude d'environ 15′, pour rerenir brusquement dans la première direction; ce coude avait une plus grande intensité lumineuse que le reste de la queue.

Suivant M. Barnard, le phénomène produisait l'impression que cette partie de la matière avait frappé contre un obstacle et fut ainsi contrainte de revenir en arrière. Le lendemain cette même partie était déjà éloignée de 1°.5 de la tête et formait cinq nuages lumineux séparés, situés côte à côte, à peu près à la même distance du noyau. La longueur maxima de la queue a été estimée, à l'œil, de 7° le

27 octobre.

M. Wolf donne dans le nº 4297 des Astronomische Nachrichten une belle et vivante description des divers phénomènes observés. D'après lui, la comète ne présentait aucun véritable novau, mais seulement des traces d'un ou plusieurs petits noyaux. La queue était un complexe de nombreuses ondes ou plutôt de vagues qui s'entrecroisaient et se pénétraient; on pouvait les comparer à des cheveux ondulés et bouclés. Tantôt les ondes, d'une intensité variable à différentes distances de la tête, couraient parallèlement; tantôt elles s'entrechoquaient ou passaient les unes par-dessus les autres. Sur les photographies du 29 octobre, par exemple, on constate 29 bandes dont chacune est tissée de nombreux filaments. Le faisceau intérieur présente une véritable succession rythmique de parties brillantes et peu lumineuses.

La longueur des ondes croît proportionnellement avec la distance au novau; cette longueur est de 2<sup>1</sup>/<sub>2</sub>, 3<sup>1</sup>/<sub>2</sub>, 6<sup>1</sup>/<sub>2</sub>, 8<sup>1</sup>/<sub>2</sub>, 7<sup>1</sup>/<sub>2</sub> respectivement à 7<sup>1</sup>/<sub>2</sub>, 10<sup>1</sup>/<sub>2</sub>, 17<sup>1</sup>/<sub>2</sub>, 18<sup>1</sup>/<sub>2</sub>, 22<sup>2</sup> de la tête. L'amplitude des ondes est également à peu près proportionnelle aux distances : elle est de 12", 19", 100", 130" respectivement à 7', 40', 78', 105' de la fète. Ces ondes forment de véritables spirales dont le diamètre apparent augmente proportionnellement à la distance du noyau.

portionnement a la distance du noyau.

Etudiés au stéréoscope, ces faisceaux s'étalent clairement dans trois groupes, situés dans des plans qui sont inclirés l'un sur l'autre de 3° à 8°. Plus loin du noyau, où les faisceaux se confondent, ils forment des nuages que divers astronomes ont constatés. Les nuages observés les 30 septembre et 1° octobre ressemblaient étonnamment à ceux des 15 et 16 octobre.

La vitesse apparente avec laquelle les particules se meuvent (M. Wolf croit que ce sont plutôt les points d'intersection optique des divers faisceaux qui se déplacent continuellement) augmente d'abord rapidement avec la distance à la tête et ne grandit plus ensuite que très lentement. Sur une même coupe transversale, perpendiculaire au rayon vecteur, la vitesse des différents points situés à la même distance du noyau est bien différente. Contre toute attente, les parties de la queuc, qui dans la direction de la trajectoire de la comête sont en arrière, marchent plus rapidement que celles qui les précèdent. Des vitesses particulièrement grandes se précèdent dans les points d'inflexion, là où

change la direction des ondes.

L'étude du spectre a également révélé beaucoup de particularités intéressantes. Tantôt on n'apercevait aucune trace de spectre continu, tantôt on pouvait le suivre jusque dans la queue; certaines lignes du spectre purent être suivies jusqu'a 8° du noyau. A Meudon et à l'Observatoire Lick, on constata le dédoublement des lignes du spectre; la distance des lignes doubles etait proportionnelle à leurs longueurs d'onde. M. Deslandres en conclut, d'après le principe Doppler-Fizeau, à de grandes vitesses de la matière cométaire. M. Campbell n'admet pas cette explication. Suivant lui, l'intervalle entre les lignes doubles, observé par M. Deslandres le 1's octobre et le 1° novembre, et par lui le

28 novembre, est resté constant et correspondait à un mouvement de 1450km par seconde, suivant le rayon visuel, ce qui équivaut, pour les trois dates mentionnées, à des vitesses de 2040km, 2240km et 1840km respectivement, le long de la queue, ou bien à 2040km, 1920km et 2380km, suivant une coupe transversale de la queue. Comme, d'autre part, on n'a remarqué aucune polarisation, on ne peut non plus attribuer le dédoublement au phénomène de Zeeman; l'explication du fait reste encore à trouver.

La comète passait les 18 et 19 octobre sur deux étoiles de la grandeur 10,5 et le 30 octobre sur l'étoile B. D. n° 3708 + 25°, sans les affaiblir. A Potsdam, on a observé méthodiquement le passage de la comète et de sa queue sur diverses étoiles, en mesurant photométriquement la grandeur de ces étoiles pendant le passage et consècu-

tivement.

La comète n'a pu être suivie dans nos latitudes que jusque vers le milieu de décembre, elle descendait de plus en plus dans l'hémisphère austral, preque jusqu'à la déclinaison — 80°. M. Ristenpart, à Santiago de Chili, paraît être le premier qui l'ait observée après le passage au périhélie. Depuis le mois de juillet, elle se trouve de nouveau dans notre hémisphère, mais dans une position très australe et trop près du Soleil; on peut espèrer qu'on l'observera encore aux instruments les plus puissants.

## Éléments de M. Kobold.

Éq. = 1908, o; T = déc. 25,79225; log q = 9.975317;  $\pi = 274^{\circ}47^{\circ}41^{\circ}, 5$ ;  $Q = 103^{\circ}9^{\circ}50, 6$ ;  $i = 140^{\circ}10^{\circ}52^{\circ}, 6$ .

## Comète 1908 d (1908 II). Comète Tempel-Swift.

La prédiction pour cette apparition a été fournie par M. Maubant qui a dù se contenter de calculer approximativement les perturbations très considérables que la comète avait subies depuis 1891, de la part de Jupiter dont elle s'était très sensiblement rapprochée. Malgré le grand écart de l'éphéméride et la grande faiblesse de l'astre, l'infatigable chercheur, M. Javelle, l'a retrouvé à Nice le 29 septembre.

La correction de l'instant du passage au périhèlie monte à +3i,65. Comme la correction en 1901 était tout à fait analogue, M. Maubant émet l'hypothèse que la comète subit, à chaque retour, une retardation. Le calcul rigoureux des perturbations pourra seul nous renseigner si réellement la jonction des différentes apparitions exige l'introduction d'une retardation. Dans ces conditions, la découverte de cette apparition est particulièrement heureuse, vu que l'intensité lumineuse de la comète, à ses prochains retours, sera bien faible.

La comète était, le 29 octobre, ronde, d'un diamètre de 2' et présentait une légère condensation. La dernière observation a été effectuée par M. Barnard, à l'équatorial de 40 pouces de l'Observatoire Yerkes; à ce moment la comète était de la grandeur 16 \(\frac{1}{2}\) et n'avait qu'un diamètre do 10" à 15".

## Eléments de M. Maubant.

Éq. = 1910,0; Ep. = 1908 sept. 23,0;  $\mu = 624'',6084;$   $\mathbf{M} = 358^{\circ}37'56'',6; \pi = 43^{\circ}59'57'',5; \Omega = 290^{\circ}18'40'',3;$  $\mathbf{i} = 5^{\circ}26'33'',3; \quad \varphi = 39^{\circ}37'38'',7.$ 

## ÉTOILES.

Jour sidéral	234
Temps sidéral	234
Coordonnées célestes	$^{234}$
Ascension droite	234
Déclinaison	234
Hanteur, distance zénitale	235
Azimut	235
Passage des étoiles au méridien	$^{235}$
Temps sidéral à 12h temps moyen civil	237
Heure du passage de la polaire au méridien	238
Plus grande digression de la polaire	239
Positions moyennes des étoiles principales	240
Spectre des étoiles principales	240

## **ÉTOILES**

Le jour sidéral est la durée de la rotation de la Terre; il est égal à  $23^h\,56^m\,4^s$ , og de temps moyen.

Le temps sidéral est le temps écoulé depuis l'instant du passage du point équinoxial vernal au méridien, instant où l'on compte o heure; ce temps est exprimé en parties du jour sidéral. L'ascension droite d'un astre à son passage au méridien marque le temps sidéral à cet instant, et, s'il est question du Soleil moyen, il indique le temps sidéral à midimoyen astronomique ou 12h temps moyen civil.

Coordonnées célestes. — La position dans le ciel d'une étoile, on d'un astre quelconque, se détermine au moyen de deux arcs de grand-cercle, dont l'ensemble forme les coordonnées de l'astre. Le système généralement employé est celui de l'ascension droite et de la déclinaison; les coordonnées sont alors rapportées à l'équateur céleste et à son pôle.

On fait aussi souvent usage de la hauteur et de

Ascension droite. — Angle que fait un cercle de déclinaison, ou méridien seleste, passant par le centre de l'astre avec celui passant par le point vernal. Les ascensions droites se comptent de 0° à 360° (1) sur l'équateur, de l'ouest vers l'est, c'est-à-dire dans le sens inverse du mouvement diurne apparent.

**Déclinaison**. — Distance angulaire d'un astre à l'équateur mesurée sur un méridien céleste passant

<sup>(1)</sup> Ou plus généralement de oh à 2th. On divise alors la circonférence en 21 parties égales, ou heures (th=15°); les heures en 6 o minutes, etc.

par l'astre. Les déclinaisons se comptent de 0° à 90° à partir de l'équateur; elles sont positives dans l'hémisphère nord, négatives dans l'hémisphère sud.

Hauteur. — Arc de grand cercle passant par l'astre et le zénith du lieu d'observation et compris entre l'horizon et l'astre. La hauteur se compte à partir de l'horizon vers le zénith; le grand cercle qui la renferme est le vertical de l'astre. On sait que le zénith est l'intersection de la verticale du lieu avec la sphère céleste. Au lieu de la hauteur, on emploie la distance zénithale; c'est l'arc, compté sur le vertical, compris entre le zénith et l'astre.

Le petit cercle parallèle à l'horizon et passant par l'astre se nomme l'almicantarat.

Azimut. — Arc de l'horizon du lieu d'observation compris entre le méridien et le vertical de l'astre. On le compte sur l'horizon, de 0° à 360°, à partir du sud du méridien, en passant par l'ouest, le nord et l'est. L'azimut est aussi quelquefois compté de 0° à 180°, à l'est du méridien.

Passage des étoiles au méridien. — En retranchant le temps sidéral à 12h, temps moyen civil donné page 237, de l'ascension droite de l'étoile, on a l'intervalle sidéral écoulé depuis le midi moyen astronomique (12h temps civil) jusqu'au moment du passage supérieur, et cet intervalle, multiplié par 0,9972696, exprimera l'heure moyenne de ce passage. L'ascension droite de l'étoile devra être augmentée de 24h si cela est nécessaire, pour rendre la soustraction possible.

L'ascension droite moyenne des étoiles diffère peu de leur ascension droite à leur passage supérieur, ou passage au méridieu; on peut donc avoir une heure approchée du passage de l'étoile au méridien en faisant usage des ascensions droites moyennes de la page 240 (1).

Exemple. — On demande l'heure moyenne astronomique approchée du passage de Régulus au méri-

dien de Paris le 11 décembre 1910.

On trouve (p. 237) pour valeur du temps sidéral, à 12<sup>h</sup> temps moyen civil, le 7 décembre, 17<sup>h</sup> 1<sup>m</sup> 29<sup>s</sup>, 1. Pendant les quatre jours du 7 au 11 décembre, il augmente de 15<sup>m</sup> 46<sup>s</sup>, 2, et, par suite, le temps sidéral le 11 décembre sera

$$17^{6}1^{m}29^{s}, 1+15^{m}46^{s}, 2=17^{6}17^{m}15^{s}.$$

On aura done

Ascension dr.  $\star + 24^{h}$ ...  $34^{h}$   $3^{m}$   $35^{s}$ Décembre 11. T. s. à 12<sup>h</sup>...  $\frac{17}{17}$   $\frac{15}{15}$ Différence =  $\mathbb{R} - \text{T.s...}$   $\frac{16^{h}}{4}6^{m}$ 20<sup>s</sup> 0,99727 =16<sup>h</sup> $43^{m}$ 35<sup>s</sup>.

ce qui vent dire que Régulus passera au méridien le 11 décembre, à 16<sup>h</sup> 43<sup>m</sup> 35<sup>s</sup> temps astronomique, ou le 12 décembre, à 4<sup>h</sup> 43<sup>m</sup> 35<sup>s</sup> temps civil. Si l'on avait voulu le passage de Régulus dans la journée civile du 11, il aurait fallu rapporter les calculs à la veille 10 décembre.

Lorsque l'heure moyenne d'un passage au méridien est comprise entre oh et oh 3m 56°, en y ajoutant un jour sidéral, ou 23h 56m 4° de temps moyen, on trouve un résultat plus petit que 24h. Il s'ensuit que, dans la journée civile considérée, il y a deux passages supérieurs de l'étoile au méridien.

Lepassage inférieur arrive 11 h 58 m 2°, temps moyen, avant ou après le passage supérieur.

<sup>(1)</sup> Pour avoir un résultat plus exact, il faudrait employer les ascensions droites apparentes fournies par la Connaissance des Temps.

## Temps sidéral à 12<sup>h</sup>, temps moyen civil de Paris, pendant l'année 1910

Janvier	I	h m s 18.41. 0.2	Juillet 10	h m s 7.10. 5,8
	ΙI	19.20.25,7	20	7.49.31,4
	2 I	19.59.51,3	30	8.28.56,9
	31	20.39.16,9	Août 9	9.8.22,5
Février	10	21.18.42,4	19	9.47.48,1
	20	21.58. 8,0	29	10.27.13,6
Mars	2	22.37.33,5	Septemb. 8	11. 6.39,1
	12	23.16.59,1	18	11.46. 4,7
	22	23.56.24,6	28	12.25.30,2
Avril	I	0.35.50,1	Octobre 8	13. 4.55,7
	ΙI	1.15.15,7	18	13.44.21,3
	2 I	1.54.41,2	28	14.23.46,8
Mai	τ	2.34. 6,8	Novemb. 7	15. 3.12,4
	II	3.13.32,3	17	15.42.37,9
ă.	21	3.52.57,9	27	16.22. 3,5
	31	4.32.23,5	Décemb. 7	17. 1.29,1
Juin	10	5.11.49,0	17	17.40.54,7
	20	5.51.14,6	27	18.20.20,3
	30	6.30.40,2	31	18.36. 6,5

Le temps sidéral à 12h, temps moyen civil de Paris, pour un jour intermédiaire, s'obtiendra par la Table suivante, qui donne l'augmentation du temps sidéral pour 1, 2, 3, ..., 10 jours.

Jours	Augmentation	Jours	Augmentation	
1 2 3 4 5	3.56,6 7.53,1 11.49,7 15.46,2 19.42,8	6 7 8 9	23.39,3 27.35,9 31.32,4 35.29,0 39.25,6	

Soit t le temps sideral à 12h, temps moyen civil de Paris; il sera, à 12h temps moyen civil local,  $t \pm n \times 0^{-164}$  pour le lieu dont la longitude est de n minutes de temps.

La correction n×05,164 est additive ou soustractive suivant que

le lieu est à l'ouest ou à l'est de Paris. A Brest, où  $n = 27^{m} O$ ., elle est égale à  $+4^{a}$ , i.

## Heure du passage de l'étoile polaire au méridien de Paris en 1910

(Temps moyen civil, compté de oh à 24h)

		Passage supérieur			Passage supericur
Janvier	1	18.44.45	Juin	30	6.56.40
	11	18. 5.16	Juillet	10	6.17.32
	21	17.25.46		20	5.38.24
		Passage .		30	4.59.15
	j	inferieur	Août	9	4.20. 5
	21	5.27.41		19	3.40.56
	31	4.48.14		29	3. 1.45
Février	10	4. 8.45	Cont	8	2.22.33
	20	3.29.17	Sept.	18	1.43.20
Mars	2	2.49.50		28	1. 4. 6
	12	2.10.24		- 1	
	22	1.31. 0	Oct.	8	0.24.50
Avril	1	0.51.39		14)	0. 1.16
		0.12.18		i	23.57.20
		0. 0.31		18	23.41.36
	14)	23.56.36		28	23. 2.17
		23.29. 5	Nov.	7	22.22.57
	21			17	21.43.34
Mai	1	22.49.49		27	21. 4. 9
	11	22.10.36	Déc.	7	20.24.44
	21	21.31.23	Dec.		19.45.17
	31	20.52.11		17	19.45.17
Juin	10	20.13. 2		27	
	20	19.33.52		32	18.46. 4
	30	18.54.43			

Soit p l'heure du passage au méridien de Paris; elle sera  $p\pm n \times o_{s_1}$ 16; pour le lieu dont la longitude est de n minutes de temps. La correction  $n \times o_{s_1}$ 16, est additive ou soustractive, suivant que le lieu est à l'est ou à l'ouest de Paris; elle est fort petite pour la France. A Brest, ou  $n=27^{\circ}$  O., elle est de  $4s_1$ 4 soustractive. Pour l'heure legale correspondante voir la note, p. 108.

PLUS GRANDE DIGRESSION DE LA POLAIRE Valeurs de l'Azimut en 1910

LATITUDE	l <sup>er</sup> Janvier	1 er Avril	l er Juillet	1 er Octobre	3 i Décembre
30° 31 32 33° 34 35 36 37 38 39 40 41 42	Jer Janvier 1 21 52 1 22 52 1 22 45 1 23 45 1 24 39 1 25 40 1 26 44 1 27 52 1 29 3 1 30 18 1 31 36 1 32 59	Avrit  1 21 16 1 22 6 1 22 59 1 23 55 1 24 53 1 26 59 1 28 7 1 29 18 1 30 33 1 31 52 1 33 15	Juillet  1° 21' 36' 1 22' 27 1 23' 20 1 24' 16' 1 25' 15' 1 26' 16' 1 27' 21' 1 28' 29' 41' 1 30' 56' 1 32' 15' 1 33' 38'	Octobre  1 21 1 2 1 22 2 1 22 55 1 23 51 1 24 49 1 25 50 1 26 55 1 28 3 1 29 14	Décembre  1 20 38 1 21 28 1 22 21 1 23 16 1 24 14 1 25 15 1 26 19 1 27 26 1 28 37 1 29 51 1 31 9 1 32 32
445 446 446 449 50 51	1 35 57 1 37 33 1 39 14 1 41 1 1 42 53 1 44 52 1 46 57 1 49 10 1 51 30 1 53 58	1 36 13 1 37 49 1 39 31 1 41 18 1 43 11 1 45 10 1 47 15 1 49 28 1 51 49	1 36 37 1 38 14 1 39 56 1 41 43 1 43 37 1 45 36 1 47 42 1 49 56 1 52 17	1 36 8 1 37 45 1 39 26 1 41 13 1 43 6 1 45 5 1 47 10 1 49 23 1 51 43	1 35 29 1 37 4 1 38 45 1 40 31 1 42 23 1 44 21 1 46 26 1 48 38 1 50 57

L'azimut de la polaire ne changeant qu'insensiblement autour de sa plus grande digression, celle-ci fournit un excellent moyen de tracer la méridienne, même dans le cas où l'on ne connaît qu'approximativement le temps local.

Pour les latitudes boréales comprises entre 30° et 52°, l'instant de la plus grande digression orientale ou occidentale a lieu environ 5h54m, temps moyen, avant ou après le passage supérieur, ou bien 6h4m après ou avant le passage inférieur. L'heure du passage supérieur ou inférieur est donnée p. 238.

En observant la polaire à l'un des deux instants indiqués, on trouvera dans la Table ci-dessus, avec l'argument Latitude, sa

déviation azimutale par rapport au méridien.

# POSITIONS MOYENNES D'ÉTOILES pour le 1<sup>er</sup> janvier 1910

(Voir Note page 248.)

NOM	SPECTRE	TV	ASC.D	ROITE				
	SPI GRA	ÉGLAT		mps ral)		CLIN	AIS	ON
A Cassiopée (Laph)	F5 2, 4 B2 2, 9 G 2, 9 K 2, 4 K 2, 2 Sp 2, 3 K 2, 4 K 2, 2 Sp 2, 3 Sp 2, 3 Sp 2, 3 Sp 2, 3 Sp 3, 0 Sp 3, 1 Sp	0,366 0,28 0,17 0,17 0,28 0,28 0,28 0,33 0,30 0,36 0,19 0,36 0,11 0,16 0,11 0,14 0,16 0,11 0,14 0,16 0,16 0,17 0,16 0,17 0,17 0,17 0,17 0,17 0,17	0 2 2 3 0 3 3 0 5 1 1 2 6 5 3 3 1 7 3 3 4 4 5 5 3 3 4 4 5 5 5 5	22 3 3 6 2 4 4 1 5 5 5 6 2 2 6 1 1 5 3 4 6 1 8 5 3 1 8 8 8 3 7 4 9 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 4 5 5 5 4 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	13 16 33	344442032344962097045591		B A A B

# POSITIONS MOVENNES D'ÉTOILES (suite)

	1		1			1			-1
мом	SPECTRE	GRANDEUR	ÉCLAT	ASC.DR (tem sidér	ps	DÉC	LIN	AISC	ON
Cocher (la Chèvre) [d].  Corion (Bigel)  Corion (Bigel)  Corion (Bellatrix).  Lièvre (Mihal)  Lièvre (Mihal)  Lièvre (Arneb)  Corion (Alnitam)  Corion (Alnitam)  Corion (Alnitam)  Corion (Alnitam)  Corion (Saiph)  Colombe (Phad)  Corion (Saiph)  Cocher (Menkalinan) [d]  Cocher (Menkalinan) [d]  Cor. Chien (Hurrian)  Cor. Chien (Murrian)  Comeaux (Hebsata)  Comeaux (Mebsata)  Cor. Chien (Sirius) [d]  Navire  Gr. Chien (Adhara)  Cor. Chien (Murrian)  Cor. Chien (Adhara)  Cor. Chien (Adhara)  Cor. Chien (Murrian)  Cor. Chien (Murrian)  Cor. Chien (Sirius) [d]  Navire  Cor. Chien (Murrian)  Cor. Chien (Adhara)  Cor. Chien (Adhara)  Cor. Chien (Murrian)  Cor. Chien (Murr	B8 p   B2   B8	3.0 2,5 3,7 3,0 1,7 3,0 1,9 2,7 2,2 3,1 0,0 1,2,7 3,2 2,0 1,9 3,2 3,2 2,0 1,9 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 2,7 3,2 3,2 3,2 3,2 3,2 3,2 3,2 3,2 3,2 3,2	1, 91 0, 52 0, 48 0, 16 0, 25 0, 21 0, 16 0, 25 0, 21 0, 16 0, 31 0, 33 0, 41 1, 10 0, 21 1, 10 0, 33 0, 41 1, 10 0, 13 0, 14 0, 15 0, 16 0,	6 38 6 47 6 55 6 59 7 13 7 20 7 22	23 1 3 6 3 2 2 4 6 2 3 9 6 3 3 5 5 5 5 5 6 4 5 8 3 6 3 3 2 2 4 5 8 6 6 8 6 8 6 8 6 8 6 8 6 8 6 8 6 8 6	45 8 6 2 8 2 0 0 17 5 1 3 4 4 3 5 7 4 4 3 7 5 1 6 3 6 8 2 8 3 2 6 6 3 6 9 8 4 3	5486 5486 5483 5483 5555 5572 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483 5483	26 5 5 6 6 1 8 3 8 4 7 7 7 7 1 2 2 5 3 3 8 7 7 6 6 2 7 7 7 4 9 8 7 7 8 8 7 7 8 8 7 7 8 9 8 7 7 8 9 8 7 7 8 9 8 7 7 8 9 8 7 7 8 9 8 9	, B

# POSITIONS MOYENNES D'ÉTOILES (suite)

					_				_
NOM	SPECTRE	GRANDEUR	ÉCLAT	ASC.DRO (temps sidéral	\$	υĖC	LIN	A 18(	ON
z <sub>2</sub> Gémeaux (Caster) [d] z P. Chien (Procyon) [d] 3 Gémeaux (Pollux) 5 Navire (Suhelhadar) 5 Navire (Suhelhadar) 7 Navire (Alsuhail al Mulhif) 5 Navire (Alsuhail al Mulhif) 6 Navire (Asuhail al Mulhif) 7 Navire (Mos She) 7 Navire (Miaplacidus) 8 Navire (Alsuhail al Warn) 8 Navire (Miaplacidus) 8 Navire (Miaplacidus) 9 Navire (Markeh) 10 Navire 11 Lion (Algiba) 12 Lion (Algiba) 13 Lion (Algiba) 14 Lion (Regulus) 15 Navire 16 Navire 17 Navire 18 Gr. Ourse (Merak) 18 Gr. Ourse (Merak) 19 Gr. Ourse (Merak) 19 Gr. Ourse (Ta Isun) 10 Lion (Zesma) 10 Lion (Parehola) 10 Centaure (Ma Wei) 11 Corobeau (Giena) 11 Crobeau (Giena) 12 Corobeau (Giena)	F 5 K O d F 5 O a K co. A A 5 K 5 A F B 3 K 5 B Pec. G 5 A K K A 2 A A B 3 K B 3	0, 5 1, 2 2, 3 2, 9, 9 1, 7 2, 0 3, 1, 1 2, 3 2, 3 3, 1 3, 0 1, 3 3, 2 3, 3 2, 3 3, 2 3, 2 3, 6 2, 2 2, 5 2, 8 3, 2 3, 1	0, 33 0, 14 0, 16 0, 76 0, 30 1, 13 0, 16 (1) 0, 19 0, 28	7 34 3 4 3 4 3 4 3 4 3 4 3 4 3 4 3 4 3 4	25 95 36 6 6 3 3 1 3 1 0 0 5 1 5 5 5 6 5 5 5 5 5 5 6 7 6 8 6 1 0 2 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	3 5 8 9 4 7 9 4 7 6 5 5 6 7 8 4 4 6 5 9 8 6 2 7 1 5 4 5 5 2 8 1 7 1 5 4 5 5 2 8 1 7 1 5 4 5 5 2 8 1 7 1 5 4 5 5 2 8 1 7 1 5 4 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 5 5 2 8 1 7 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	5 7 4 4 2 4 3 2 2 3 4 4 2 2 3 3 4 5 5 5 5 2 5 6 5 1 4 5 9 1 4 1 1 3 7 4 2	13 22 39 5 3 9 6 1 1 4 3 4 4 8 7 5 4 5 5 5 6 7 5 9 4 4 5 4 3 4 3 7 9 5 3 2 1 6 7 5 9 2 4 0 1 4 3 4 3 7 9 5 3 2	B B B A A A A A B A B B B B B B A A A A

<sup>(4)</sup> Variable M = > 1.0, m = 7.6; éclat M = > 1.00.

### POSITIONS MOYENNES D'ÉTOILES (suite)

XoM   E   E   E   E   E   E   E   E   E			1	1	1		1			-
α Croix (Acrux)   B1   1, 0   1, 00   12   21   35   62   36   1   A   3, 1   0, 14   12   25   12   16   0   52   A   Y   Croix   Mb   1, 6   0, 58   12   26   10   56   36   33   A   X   Mouche   B3   3, 0   0, 16   12   29   39   22   53   57   A   X   Mouche   B3   3, 0   0, 16   12   29   39   22   53   57   A   X   Y   Vierga (Porrima) [d]   F   3, 0   0, 16   12   27   37   60   57   21   A   Y   Vierga (Porrima) [d]   F   3, 0   0, 16   12   27   59   11   19   A   Y   28   0, 16   12   27   59   11   19   A   Y   28   0, 19   12   21   35   36   36   48   15   B   X   Y   Vierga (Vindemiatrix)   K   3, 0   0, 16   12   27   49   38   48   15   B   X   Y   Vierga (Vindemiatrix)   K   2, 10   0, 16   13   15   32   36   14   16   A   X   Y   Vierga (Vindemiatrix)   K   2, 10   0, 16   13   15   32   36   14   16   A   X   Y   Vierga (Vindemiatrix)   A   2, 10   0, 16   13   15   32   36   14   16   A   X   Y   Vierga (Vindemiatrix)   A   2, 10   0, 36   13   20   18   55   23   43   B   X   Y   Y   Y   Y   Y   Y   Y   Y   Y	NOM	SPECTRE	GRANDEUR	ÉGLAT	(ten	ips	DÉ	ELIN	AIS	0 N
Y Loup [d] B3   3,0 0,16 15 20 8 40 51 54 A	6 Corbeau (Algorab). 7 Croix. 7 Ceroix. 8 Corbeau (Tso Hea). 9 Corbeau (Tso Hea). 9 Corbeau (Tso Hea). 9 Coroix. 10 Croix. 10 Croix. 10 Croix. 11 Croix. 12 Croix. 13 Cr. Ourse (Alioth). 14 Levriers (Cor Caroli). 15 Vierge (Vicini) [d]. 16 Contaure. 17 Cr. Ourse (Mizar) [d]. 17 Centaure (Alnair) [d]. 18 Centaure (Alnair) [d]. 19 Contaure (Agena). 10 Centaure (Agena). 10 Centaure (Agena). 10 Centaure. 11 Centaure. 12 Centaure. 13 Centaure. 14 Centaure. 15 Centaure (Agena). 16 Centaure (Agena). 17 Centaure. 17 Centaure. 18 Centaure. 19 Centaure. 10 Centaure. 10 Centaure. 11 Centaure. 12 Centaure. 13 Centaure. 14 Centaure. 15 Centaure. 16 Centaure. 17 Centaure. 18 Centaure. 19 Centaure. 19 Centaure. 10 Centaure. 10 Centaure. 11 Centaure. 12 Centaure. 13 Centaure. 14 Centaure. 15 Centaure. 16 Centaure. 17 Centaure. 18 Centaure. 19 Centaure. 10 Centaure. 10 Centaure. 10 Centaure. 11 Centaure. 12 Centaure. 13 Centaure. 14 Centaure. 15 Centaure. 16 Centaure. 17 Centaure. 18 Centaure. 18 Centaure. 19 Centaure. 10 Centaure. 10 Centaure. 10 Centaure. 11 Centaure. 12 Centaure. 13 Centaure. 14 Centaure. 15 Centaure. 16 Centaure. 17 Centaure. 18 Centaure. 18 Centaure. 19 Centaure. 10 Centaure. 16 Centaure. 17 Centaure. 18 Centaure. 18 Centaure. 18 Centaure. 19 Centaure. 10 Centaure. 10 Centaure. 10 Centaure. 10 Centaure. 10 Centaure. 16 Centaure. 16 Centaure. 16	A M B G S B B B A A P K A A P K A A B B B B B B B B K K K F B B C G B C K CO. A 2 C K CO.	3,11,6,6,3,6,0,2,11,2,4,6,0,3,3,0,2,11,2,2,6,6,2,1,0,3,3,0,2,1,2,2,6,2,2,5,2,6,2,2,2,5,2,6,2,2,2,7,3,6,0,2,2,5,2,6,2,2,2,2,2,7,3,6,0,2,2,2,5,2,6,2,2,2,2,2,2,2,2,3,3,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1	0,14 0,58 0,16 0,11 0,28 0,16 0,63 0,48 0,19 0,16 0,36 0,36 0,36 0,36 0,36 0,36 0,36 0,3	12 21 12 25 25 21 22 26 21 22 26 21 22 27 21 22 29 21 22 21 22 20 21 22 21 22 20 21 22 21 22 20 21 22 21 22 20 21 22 21 22 20 21 22 21 22 20 21 21 21 21 21 21 21 21 21 21 21 21 21	35 12 10 34 33 6 7 44 32 8 21 10 5 22 23 32 47 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	16 56 22 88 8 0 59 56 8 1 3 5 5 0 3 9 6 6 4 2 1 5 4 2 8 8 1 6 6 4 2 1 5 4 2 8 8 1 6 6 4 2 1 5 4 2 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	$\begin{smallmatrix} 0 & 6 & 6 & 5 & 3 & 8 & 7 & 7 & 1 & 1 & 6 & 8 & 8 & 6 & 6 & 6 & 6 & 6 & 6 & 6$	533 536 2 455 1546 3 6 3 3 4455 2 3 9 2 6 6 2 9 1 6 4 9 2 5 5	A A A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A B B A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B B A A A A B B A A A A B B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A B B A A A A B B A A A B B A A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A B B A A A B B A A B B A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B B A A A A B

# POSITIONS MOYENNES D'ÉTOILES (suite)

										_
NOM	SPECTRE	GRANDEUR	ÉCLAT	(	.DR tem idér		DÉC	LIN.	AISO	N
			_	-	1 E		-	_		-
z Couronne (Margarita)	A	2,3	0,30			53°	27	ı	1	В
z Serpent (Unukalhai)	К		0, 19	۱ -	39	50	6	42	30	
3 Triangle austral	F	,	0,14		47	12	63	9	13	A
$\pi$ Scorpion $[d]$	Bap		0,14		53	24	25	51.		A
δ Scorpion (Iclarkrau)	в		0, 25	۱	55	1	22	21	58	A
3, Scorpion (Acrab) d.	Bı	2,7	0,21	16	0	12	19	33	35	A
& Ophiuchus (Yed prior).	Ma		0,16	16	9	38	3	27	47	A
σ Scorpion (Precordia)	Вт	3,1	0.14	16	15	43	25	22	34	A
η Dragon (Shang Tsae)	G 5	2,9	0,17	16	22	46	61	43	4	В
Z Scorpion (Antarès)	Ma co.	1,3	0,76	16	23	53	26	13	59	A
3 Hercule (Korneforos)[d]	К	2,8	0, 19	16	26	12	21	41	6	В
τ Scorpion (Alayat)	В	2,9	0,17	16	30	17	28	1	48	A
ζ Ophiuchus (μan) ζ Hercule[d]	В	2,7	0,21	16	32	12	10	23	55	A
ζ Hercule[d]	G	3,0	0,16	16	37	54	31	45	55	B
∥∝ Triangle austral	K 2		0,41	16	39	7	68	51	49	A
ε Scorpion (Wei)	K		0,30		44	20	34	7	50	A
ζ Autel	K 5		0, 16		δī	10	55	50	56	A
τ, Ophinchus (Alsabik)	A		0,23		5	13	15	36	51	A
ζ Dragon	B 5	§ .	0.13	17	- 8	31	65	49	3 і	I
	A	3.2	1,13	17	11	20	24	56	41	R
3 Autel	K 3		0,21	17	17	49	55	26	44	A
ວ Scorpion (Lesath)	B 35	2,8	0,19		24	38	37	13	29	A
α Autel (Chee)	B 3 p		0, 17	1 /	24	53	49	48	30	A
λ Scorpion (Schaula) [d]		1,8	0,48	17	27	30	37	2	20	A
β Dragon (Rastaban)	B 2	3,0	0, 16	17	28	2.4	52	22	4	E
α Ophinchus (Rasalhague)			0,36		30	45	12	37	4.	
θ Scorpion (Sargas)	F		0,40		30	16	12	56		
2 Scorpion (Girtab)		1 '	0,23	1 /	36	16	38	59	3	A
3 Ophinchus (Cebalrai).	K	1	0, 17	1 /	39	2	1,4	36	15	
Scorpion			0.1		41	17	40	5	34	
γ Dragon (Eltanin)			0,28			31	30	29	57	
Y Sagittaire (Alasi)	M b		0,13			3 2	36	25	33	A
7, Sagittre (Rabah el Waridah)	no.	1 "	10,11	18	ΙI	02	130	47	21	A
	1		1	1						_

# POSITIONS MOYENNES D'ÉTOILES (fin)

NOM	SPECTRE	GRANDEUR	ÉGLAT	ASC.DRO (temp sidera	s	DÉC	LIN	A180	N
Sagittaire (Kaus média).  Sagittaire (Kaus austr.)  A Sagittaire (Kaus austr.)  Lyre (Wéga).  Sagittaire (Austia).  Sagittaire (Austia) [d].  Sagittaire (Abaddah).  Dragon (Nodus seemdus).  Cygne (Albire).  Aigle (Tarazed).  Cygne [d].  Aigle (Altair).  Capricorne (Babih) [d].  Paon.  Cygne (Sadr).  Andien.  Cygne (Gienah).  Cygne (Gienah).  Cephée (Alderamin).  Verseau (Sadalsund).  Pégase (Enif).  Capric. (Beneb alged).  Grue (Alnaīr).  Toucan.  Grue (Alnaīr).  Toucan.  Grue.  Pégase (Matar) [d].  Pegase (Matar) [d].  Pegase (Scheat).  Pégase (Scheat).  Pégase (Markab).	К А В В В В В В В В В В В В В В В В В В	1,99 2,90 0,11 2,77 3,00 3,00 3,00 3,00 3,00 3,00 2,00 3,00 2,00 3,00 2,00 3,00 2,00 3,00 2,00 3,00 2,00 3,00 2,00 3,00 2,00 3,00 2,00 3,00 2,00 3,00 2,00 3,00 2,00 3,00 2,00 3,00 2,00 3,00 3	o, 19 o, 44 o, 17 2, 29 o, 36 o, 21 o, 16 o, 13 o, 40 o, 30 o, 23 o, 23 o, 25 o, 16 o, 30 o, 40 o, 30 o, 40 o, 30 o, 23 o, 23 o, 25 o, 16 o, 16	18 18 18 18 22 18 36 19 1 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 1	14253 45365255 5904455 12346 124455 14455 14455	293452386333 2167704485797443365 216770772907729071490714907149071490714907149071490714	5258 44 4 03 06 63 34 536 53 53 128 72 75 34 35 35 35 35 35 35 35 35 35 35 35 35 35	40 20 53 3 35 45 2 12 2 3 38 48 58 27 5 2 3 3 5 4 3 10 3 6 5 1 3 3 6 6 5 1 5 4 6 5 1 5 4 6 5 1 5 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	A A A B B B B B A A A A A A A B B B B B

CAU DE C		ORRESP0	NDANCE	ENTRE 1	TABLEAU DE CORRESPONDANCE ENTRE LES CLASSIFICATIONS STELLAIRES SPECTRALES
PICKI	PICKI	8	PICKERING (HARVARD)	RVARDE	
	DRAPEI Catal.	_	(4) (5) (6)	A. J. CANNON (6)	ÉTOILES-TYPES
				20	Hydre, A.G.C. 14 202 (nebnieuse gazeuse).
_	·		· .	) (2)	7, Navire. Carene. A.G.C. 15305: ~ Navire
0 "	0	- 1	XXII	90	Gr. Chien, H.P. 13rr.
° °	^		8	90	Scorpion, A.G.C. 22763.
"	^		<u>~</u>	70	S Navire.
00000	â		2	0 6	29 Gr. Chien.
	â		_	0e5 B	S Licorne; t Orion.
2	×		=	2	ε Orion (Abnilam); κ Orion; δ Orion : γ Cassionée.
« «	*		Ξ	BIA	9 Gr. Chien; 9 Centaure.
" "	*		^	В2Л	a Vierge (Pépi); 3 Lyre.
"	â		_	2	γ Orion (Bellatrix).
» AB	AB		2	B3A	r, Gr. Ourse; & Centuure.
° °	*		>	B5A	7, Taurean (Alcyone).
"	â		17	BSA	9 Persee (Algol); a Lion (Régulus); 9 Orion
3	s		1.7	A ~ a	(Rigel).
				Phy	Dow   Calcale, H.F. 357.

_	19 Poissons.	Z	XX	Na	7	9111	^
_	o Baleine (Mira).	N G	X /	Νď	?	«	2
_	p Persée; α Hereule; γ Croix.	9 W	//	?	*	â	2
_	α Orion (Betelgeuze); β Peguse.	*	N/E	9 W	<u>*</u>	*	<u> </u>
_	β Andromède; α Scorpion (Antarès).	Ma	X	Ma	â	III a	Ξ
	a Taureau (Aldebaran).	K 2 M	5	â	>	•	<u>«</u>
_	3 Ecrevisse.	K 2 M	â	^	2	2	2
-	a Bouvier (Arcturus); α Cassiopée; α Gr. Ourse.	۷.	λX	×	^	â	?
_	κ Gemeaux.	G 5 K	<u>^</u>	â.	2	ĉ.	~
_	a Cocher (la Chèvre); le Soleil.	^	XIV	^	^	2	2
_	6 Persée.	9	2	ت	â	^	?
_	7' Orion; a P. Ourse (Polaire).	F8G	XIII	â	^	Пα	=
_	α P. Chien (Procvon).	F5G	X	FC	<u> </u>	*	?
_	δ Aigle; a Navire (Canopus).	ir.	X	-	*	â	. ^
_	g Triangle; a Aigle (Altair).	A5F	×	^	Ξ	*	â.
	8 Gr. Ourse; a Poisson austral (Fomalhaut).	*	IX	^	•	«	2
	a Cygne (Deneb).	A2F	«	AF	^	2	~
	α Gémeaux (Castor); γ Grande Ourse.	~	VIII	^	*	«	*
	α Gr. Chien (Sirius); α Lyre (Wega).	<b>V</b>	=>	٧	=	"	"
100				,			

(\*) A.-C. Mavin, Spectra of Bright Stars (Ann. Obs. Harvard, I. XXVIII, Pravid, 1898. — (\*) A.-J. Gaxxox, Spectra of Bright Southern Stars (Ann. Obs. Harvard, I. XXVIII, II' Partio, 1901). — (†) Les subdivisions a, b, c (4) Comptex rendus, 1. LXIII, 1865.  $\equiv$  (2) Astron. Nachr., vol. LXXXIV, p. 113.  $\equiv$  (3) Mag. Greax, Specify de la classe I de Vogel ne pencent être disposées en concordance avec les groupes de Harvard. La contiendrait la of Southern Stars. London (848; 19, Comparative photographic Spects of Stars to the 3.5 magn. (Phil. trans., vol. GXG, 1898). — (4) Pickening, Draper Calatogue (Ann. Obs. Harvard,t. XXVII, 1° Partie, 1890.) plapart des étoiles à hydrogène, lb celles à hélima, lc celles on les raies de l'hydrogène sont brillantes.

#### NOTE

#### SUR LE TABLEAU DES POSITIONS MOYENNES DES ÉTOILES.

Positions et grandeurs. — Les étoiles dont les positions sont fournies dans ce Tableau sont extraites du Catalogue of fundamental stars de M. Newcomb (Astronomical Papers, Vol. VIII, Part. II.).

Les grandeurs sont celles données dans ce catalogue. Le nombre 1,0 indique une étoile de première grandeur; 0,0 une étoile dont la grandeur est une fois plus grande et — 1,0 une étoile dont la grandeur est deux fois plus grande que celle de 1,0. La grandeur de Sirius étant représentée par — 1,4, cela signifie que la grandeur de 2 Grand Chien surpasse celle d'une étoile de première grandeur de 2,4 grandeurs.

On a indiqué par la lettre [d] les étoiles doubles, [t] les étoiles triples, et [d] les étoiles doubles spectroscopiques.

Eclat. — On admet qu'une étoile d'une certaine grandeur a un éclat 2,5 fois plus grand que celui d'une étoile immédiatement inférieure de 1,0; ainsi une étoile de la grandeur 1,8 a un éclat 2,5 fois plus grand qu'une étoile de la grandeur 2,8. On a adopté pour valeur un l'éclat d'une étoile correspondant à la 1º grandeur stellaire.

Spectre. — La notation adoptée est celle de la Revised Harvard Photometry (Ann. Astr. Obs. Harvard, Vol. L, 1908.).

C'est une abréviation de celle du IIIº Catalogue de Harvard: Spectra of Bright Southern Stars (Ann. Astr. Obs. Harvard, vol. XXVIII, 2° partie, 1901), la seconde majuscule étant supprimée pour les classes intermédiaires: ainsi l'on écrira B5 au lieu de B5A, G5 au lieu de G5K.

Rappelons ici le sens des principales désignations de ces spectres stellaires :

co., composé de deux autres;

p., qui diffère de l'étoile type de sa classe; pec., d'une nature spéciale, hors série;

O., type Wolf et Rayet;

B., à hélium, étoiles dites d'Orion.

- A et F., à hydrogène prédominant, étoiles blanches; celles où les raies métalliques commencent à apparaître sont désignées par F;
- G et K., type solaire à raies métalliques, étoiles jaunes, K se rapportant à celles où la lumière est inégalement distribuée dans les différentes régions du spectre et où la partie la plus réfrangible commence à s'affaiblir;
- M., à bandes sombres cannelées dont l'arête est tournée vers le violet et qui sont attribuées maintenant au titane;

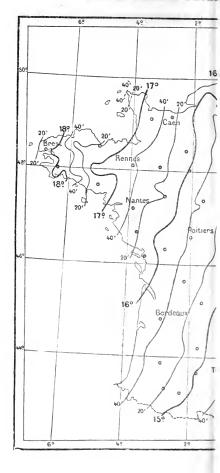
N., à bandes du carbone, caunelées, l'arête étant tournée vers le rouge.

On trouve, à la suite du Tableau des positions movennes, un Tableau de correspondance entre les classifications stellaires spectrales (pour plus de détails sur les spectres stellaires, voir l'Annuaire de 1909).

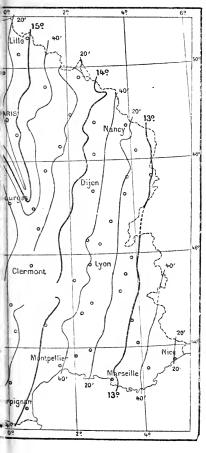
# DONNÉES PHYSIQUES ET CHIMIQUES.

Cartes magnetiques de la France	232
Chalcur et dilatation	279
Densités	314
Tensions de vapeurs	376
Chaleurs spécifiques	385
Chaleur latente de fusion et de vaporisation.	390
Points critiques des fluides	395
Solubilité	412
Élasticité des solides	436
Compressibilité des liquides	438
Capillarité	440
Viscosité des fluides	445
Acoustique	449
Optique	451
Électricité. Unités C.G.S, vitesse de l'élec-	
tricité, équivalents électrochimiques	502
Corps simples : poids atomiques, equivalents,	
dates de la découverte	540
Thermochimie	545
Tableaux divers : principaux alliages, combus-	
tibles, composition des vins, cidres, etc	593

# LIGNES D'ÉGALE DÉCLI



IN au 1er janvier 1896.



#### CARTES MAGNÉTIQUES

#### DE LA FRANCE

AU 1er JANVIER 1896.

On a longtemps admis, faute d'un nombre suffisant de points d'observations convenablement répartis, que la distribution des éléments magnétiques était régulière à la surface de la France. Les premières déterminations faites par M. Moureaux, en 1884 et 1885, avaient mis en évidence, dans différentes régions, des écarts singuliers paraissant dus à une cause physique, et qui démontraient ainsi la nécessité d'une étude détaillée, basée sur un réseau d'observations plus serré qu'il n'avait été possible de le faire avant que nos regrettés artistes, MM. Brunner, n'aient construit, sur les conseils de MM. d'Abbadie et Mascart, les précieux appareils de voyage qui facilitent à un si haut degré la tâche de l'observateur.

Le réseau magnétique actuel de la France comprend 617 stations, savoir : les chefs-lieux de départements, la plupart des chefs-lieux d'arrondissements, les ports et un grand nombre de points spéciaux déterminés par l'étude de la Carte géologique ou par la comparaison des premiers résultats.

Les nouvelles Cartes magnétiques ont été dressées d'après l'ensemble de ces observations, préalablement ramenées au 1er janvier 1896, par comparaison avec les valeurs correspondantes relevées à l'observatoire magnétique du Parc SaintMaur. Elles sont relatives à la déclinaison, à l'inclinaison et à la composante horizontale de l'intensité; les points qui y sont figurés indiquent la position des chefs-lieux de département.

Carte des lignes d'égale déclinaison (p. 252).— La déclinaison est partout occidentale en France, c'est-à-dire que le pôle Nord de l'aiguille aimantée s'y dirige à l'ouest du Nord géographique. Les lignes d'égale déclinaison, ou isogones, sont tracées de 20' en 20'.

La déclinaison diminue actuellement de 6' à 7' par an.

Carte des lignes d'égale inclinaison (p. 256). — Les lignes d'égale inclinaison sont également figurées de 20' en 20'.

L'inclinaison diminue actuellement de 1' à 2' par an.

Carte des lignes d'égale composante horizontale (p. 260). — L'intervalle entre deux lignes consécutives d'égale composante horizontale est de 0,0020 unité C.G.S.

Cet élément est sensiblement stationnaire de-

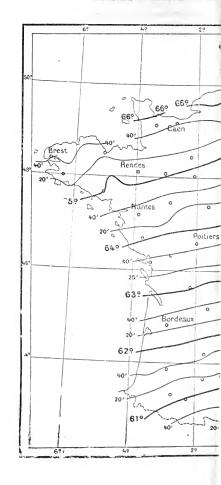
puis quelques années.

Les lignes isomagnétiques sont interrompues sur le Plateau central ; leur tracé est subordonné à une

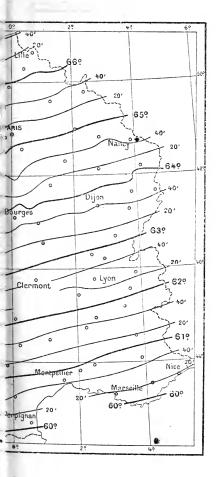
étude toute spéciale de la région.

Nous avons signalé, dans les Volumes précédents de l'Annuaire, la remarquable anomalie magnétique qui s'étend sur tout le bassin géologique parisien, affectant les éléments à Paris même, et que la nature des terrains ne permettait guère de soupçonner; cette anomalie se continue d'ailleurs sur le sud de l'Angleterre, depuis l'île de Wight jusqu'aux

# LIGNES D'ÉGALE INCLI



### DN au 1er janvier 1896.



environs d'Oxford, ainsi que l'ont établi MM. Rücker et Thorpe. Les Cartes actuelles montrent qu'indépendamment de l'influence bien connue des roches du massif volcanique central sur l'aiguille aimantée, d'autres anomalies ont été constatées dans différentes régions de la France, notamment en Bretagne, dans les Vosges, dans le bassin ferugineux de Meurthe-et-Moselle, dans la région du Pic du Midi, aux environs de La Châtre, de Coulommiers, de Moissac, etc.

Dans la pratique, on a souvent recours à la boussole pour tracer une méridienne, ou pour orienter un plan sur le terrain; il peut donc être utile de connaître la déclinaison en un lieu quelconque, à une date et à une heure déterminées.

S'il s'agit d'un chef-lieu de département ou d'arrondissement ou d'un port, on consultera les Tableaux publiés d'autre part (p. 263). Dans tous les autres cas, le point d'observation étant supposé connu, on commencera par chercher sa position sur la Carte (p. 252) et l'on en déduira la déclinaison en ce point pour le 1<sup>er</sup> janvier 1896. On corrigera ensuite ce premier résultat de la variation séculaire et de la variation diurne. En raison de la nature spéciale des appareils dont on fait généralement usage, il suffira que ces corrections soient exprimées simplement en minutes.

La variation séculaire de la déclinaison en France, tombée vers 4' de 1890 à 1905, se relève et est actuellement de -6' à -7' par année (1). En consultant le plus récent Volume de l'Annuaire, on n'aura donc à appliquer aux nombres

<sup>(1)</sup> L'installation de lignes électriques à trolley au voisinage de l'Observatoire de Perpignan ne permet plus de mesurer directement la différence de variation seculaire entre le Nord et le Midi de la France.

publiés dans les Tableaux, ou obtenus comme il vient d'être dit, qu'une correction très faible, établie depuis le 1er janvier de l'année en cours; on admettra que cette correction est proportionnelle au temps.

On tiendra compte ensuite de la variation diurne en appliquant au résultat, selon l'heure et l'époque de l'observation, les corrections indiquées dans la Table suivante:

	6 h.	8 h.	10 <sup>h</sup> .	12 <sup>h</sup> .	14h.	16 <sup>h</sup> .	18h.
Janv	o'	— ı '	o'	+3'	÷3′	+1'	o′
Févr	<u> </u>	2	— ī	+3	+4	+2	0
Mars.	I	-3	2	+4	+6	+3	0
Avril.	2	5	-2	+5	+7	+3	0
Mai	-4	5	r	+5	+7	+3	0
Juin	-5	-5	1	+5	+7	$\pm 4$	+1
Juill	-4	-4	— r	+5	+6	+3	+1
Août.	-3	-4	0	+5	+6	+2	0
Sept	2	-3	0	+5	+5	+2	0
Oet	[	3	-2	+4	+5	+2	0
Nov	0	— т	1	+3	+4	+2	0
Déc	0	1	O	+2	+3	+1	0

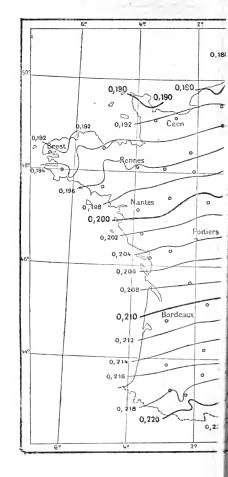
Il n'y aura donc pas lieu de faire usage de la Table, en opérant un peu après 10<sup>h</sup> ou vers 18<sup>h</sup>, la déclinaison passant alors par sa valeur moyenne.

#### EXEMPLE.

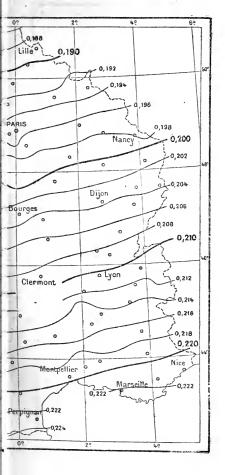
Calculer la valeur probable de la déclinaison à Chantilly (Oise) le 3 juillet 1910, à 15h.

Les coordonnées de Chantilly sont : longitude, o°9'E.; latitude, 49°11'N. On trouve, d'après

### LIGNES D'ÉGALE COMPOSANTE



### IIZONTALE au 1° janvier 1896.



la carte (p. 252), que la déclinaison en ce point, au 1er janvier 1896, est de...... 15° 9'

#### Corrections.

Si les erreurs d'instrument ont puêtre éliminées, et que le cercle de la boussole permette de lire la minute, la méridienne obtenue dans ces conditions sera exacte à quelques minutes près. Il peut se faire, toutefois, que les expériences correspondent à une perturbation magnétique; dans ce cas, les indications de l'aiguille aimantée perdent toute valeur pour le but proposé.

La methode que nous venons d'indiquer brièvement suppose encore que la boussole est soustraite à toute influence locale.

On a vu plus haut que, non seulement dans les terrains primitifs ou d'origine volcanique, mais encore dans certains terrains récents, les phénomènes magnétiques peuvent être profondément troublés. Le Bureau central météorologique (176, rue de l'Université, à Paris) fournira les indications qui lui seront demandées sur la valeur de la déclinaison en un point déterminé, ou sur l'état magnétique à un moment donné.

Les ports qui ne sont pas chefs-lieux de département ou d'arrondissement figurent dans le Tableau de la page 275 et ne sout pas compris dans le Tableau général, p. 263 et suivantes.

dans les chess-lieux de département et d'arrondissement, peur le 1et janvier 1910.

DÉPARTEMENTS	VILLES	béchi- Naison occi-	INCLI-	COM - POSANTE horizon-
		dentale		tale
			0 ,	
	Bourg	12.26	62.14	0,2114
	Belley	12. 9	61.47	0,2137
.IN	Gex	12. 2*	$62.9^*$	0,2116*
-	Nantua	12.17	$\frac{62.6}{2}$	0,2119
(	Trévoux	12.32*	62. 2*	0,2121*
(	Laon	13.39	65. 6	0,1951
	Châtean-Thierry	13.28	64.44	0,1980
JSNE	Saint-Quentin	13.44	65,20	0,1940
	Soissons	13.37	64.58	0.1964
	Vervins	13.26	65.14	0,1945
i	Moulins	13.17	62.40	0.2085
LLIER	Gannat	13.10	62.25	0,2100
TELEGR	Lapalisse	13. 1	62.29	0,2101
1	Montluçon	13.33	62.35	0,2091
1	Digne	11.44	60.11	0,2213
	Barcelonnette	11.32	60.21	0.2203
LPES (BASSES-).	Castellane	11.30*	59.54*	0,2229*
	Forcalquier	11.56	60.11	0,2218
	Sisteron	11.52	60.17	0,2210
	Gap	11.50	60.42	0,2193
LPES (HAUTES-).	Briançon	11.42	60.52	0,2179
	Embrun	11.41	60.38	0,2194
i	Nice	11.13	59.41	0,2238
LPES-MARITIMES.	Grasse	11,23	59.44	0,2237
1	Puget-Theniers	11.22	59.54	0,2226
	Privas	12.28	60.59	0,2175
RDÈCHE	Largentière	12.33*	60.50*	0,2181
	Tournon	12.29*	61.15*	0,2167*
Lacameter	14	-1.1		

Les nombres suivis d'un astérisque ont été obtenus par interpolation rec les observations faites dans les stations les plus voisines, tons les ulres sont le résultat de mesures directes.

#### VALEURS ABSOLUES DES ÉLÉMENTS MAGNÉTIQUES dans les chefs-lieux de département et d'arrondissement, pour le 1er janvier 1910.

DÉPARTEMENTS	VILLES	DÉGLI- NAISON OCCI- dentale	INGLI- NAISON	com- posante horizon- tale
Ardennes	Mézières. Rethel. Rocroi. Sedan. Vouziers. Foix	13. 0 13.15 13. 8* 13.15 13.11	65. 2 64.55 64.57* 65. 6 64.47 59.49	0,1955 0,1963 0,1951 0,1957 0,1971 0,2235
Ariège	Pamiers	13.24	60. 1 50.53	0,2228
AUBE	Troyes. Arcis-sur-Aube. Bar-sur-Aube. Bar-sur-Seine. Nogent-sur-Seine. Carcassonne. Castelnaudary. Limonx. Narbonne. Rodez. Espalion. Millau. Saint-Affrique.	13.15 13.15 13.15 12.55 13.27 13.13 13.20 13.16 13.16 13.7*	64. 0 64. 10 63.51 63.53 64.16 59.58 60. 4 59.49 59.49 60.59* 60.40 60.33	0,2026 0,2007 0,2004 0,2026 0,2026 0,2221 0,2236 0,2232 0,2181 0,2171 0,2191
BELFORT (terr.de).	Villefranche Belfort	13.31	61. 1 63.13	0,2176 $0,2056$
Bouches-du- Rhone	Marseille	11.55 11.54 12.22	59.29 59.47 60. 2	0,2245 0,2238 0,2222
Calvados	Caen	15.21 15.35* 15.10 14.54 15.1* 15.35	65. 8 65.17 64.58 65. 5 65.12* 65. 1	0,1954 0,1945 0,1964 0,1958 0,1951* 0,1960

VALEURS ABSOLUES DES ÉLÉMENTS MAGNÉTIQUES

ilans les chefs-lieux de département et d'arrondissement, pour le 1er janvier 1910.

DÉPARTEMENTS	VILLES	DÉCLI- NAISON OCCI- dentale	INCLI- NAISON	COM- POSANTE horizon- tale
Gantal	Aurillac	13.21 12.59 12.44 13. 2	61.27 62. 5 60. 4 61.30	0,2152 0,2111 0,2224 0,2149
MARENTE	Angoulème	14.25 14.31 14.35 14.13* 14.23	$egin{array}{c} 62.25 \ 62.17 \ 62.29 \ 62.36 ^* \ 62.42 \end{array}$	0,2104 0,2110 0,2099 0,2090* 0,2091
Charente- Inférieure	La Rochelle	15. 7 14.36 15. 0 14.58 14.47 14.48	62.59 $62.16$ $62.41$ $62.46$ $62.41$ $62.42$	0,2072 0,2111 0,2086 0,2083 0,2095 0,2088
SHER	Bourges	13.32 13.39 14. 2	63.14 62.58 63.30	0,2060 0,2077 0,2055
GORRÈZE	Tulle Brive Ussel	13.42 13.46 13.32	61.48 61.49 62. 1	0,2132 0,2135 0,2115
lorse	Ajaccio. Bastia Calvi Corte. Sartène.	10.18 11.48 10.35 10.37 10.25	57.49 58.21 58.19 57.57 57.34	0,2331 0,2285 0,2309 0,2325 0,2343
'. оте−р'Оп	Dijon	12.37 12.40 13. 2 12.56	$   \begin{array}{c}     63.5 \\     62.58 \\     63.33 \\     63.25   \end{array} $	0,2061 0,2076 0,2037 0,2031

dans les chefs-lieux de département et d'arrondissement, pour le 1er janvier 1910.

DÉPARTEMENTS	VILLES .	DÉCLI- NAISON OCCI- dentale	INGLI- NAISON	posant horizo tale
Côtes-du-Nord.	Saint-Brieuc	16.13' 15.55 16.26 16.24 15.56	64.51 64.53 65.6 65.10 64.45	0,197 0,197 0,196 0,196 0,198
CREUSE	Gueret Aubusson Bourganeuf Boussac	13.49 13.37 13.47* 13.44	62.37 62.27 62.28* 62.41	0,209 0,209 0,209 0,208
Dordogne	Périgueux	14. 3 14. 7 14.14 14.17 13.48*	61.57 61.41 61.15 62. 2 61.35*	0,2120 0,214 0,210 0,212 0,215
Doubs	Besançou	12. 9 12. 6 11.54 12. 0*	62.58 63.5 63.7 62.36	0,207 0,207 0,206 0,209
Dиоме	Valence Die Montėlimar Nyons Évreux	12.27 12.12 12.26 12.15* 14.25	61. 8 60.54 60.46 60.34* 64.57	0,216 0,217 0,218 0,219 0,196
Eure	Les Andelys Bernay Louvier Pont-Audemer	14.43* 14.44 14.35 14.45	65.11* 65.0 65.5 65.16	0,194 0,196 0,195 0,194
Eure-et-Loin	Chartres	14.10 14.18 14.15 14.36		0,196 0,200 0,197 0,196

tans les chess-lieux de département et d'arrondissement, pour le 1er janvier 1910.

7-7				
DÊPARTEMENTS	VILLES	DÉCLI- NAISON OCCI- dentale	INCLI- NAISON	COM- POSANTE horizon- tale
inistère	Quimper	16.46' 16.55 16.54 16.27 16.24	64.53' 65. 6 65. 2 65.12 64.43	0,1975 0,1956 0,1959 0,1964 0,1978
GARD	Alais	12.35 12.27 12.48	60.31 60.25 60.29	0,2206 0,2209 0,2201
GARONNE (HAUTE-)	Toulouse Muret Saint-Gaudens Villefranche	13.33 13.37 13.43 13.27	60.24 60.13 60.7 60.13	0,2200 0,2213 0,2219 0,2217
Gers.	Auch	13.53 14. 5 14. 1 13.45* 14. 2	60.34 60.53 60.52 60.21* 60.33	0,2195 0,2180 0,2178 0,2209* 0,2202
Paronde	Bordeaux Bazas. Blaye. Lesparre. Libourne La Réole.	14.39 14.23 14.40 14.50 14.28 14.19	61.47 61.24 62.7 62.13 61.49 61.31	0,2136 0,2156 0,2122 0,2116 0,2135 0,2151
Hérault	Montpellier Beziers Lodève Saint-Pons	12.35 12.52 12.53 12.58	60. 3 59.52 60.19 60. 4	0,2220 0,2226 0,2206 0,2223
LLE-ET-VILAINE.	Rennes Fougères	15.37 15.29	64.33 64.44	0,1989 0,1976

dans les chefs-lieux de département et d'arrondissement, pour le 1ex janvier 1910.

DÉPARTEMENTS	VILLES	DÉCLI- NAISON OCCI- dentale	INCLI- NAISON	POSANTI horizon lale
llle-et-Vilaine	Montfort	15.45 15.50 15.58 15.30 13.57	64.37 64.19 64.58 64.37 63.10	0,1982 0,2003 0,1967 0,1983
Indre	Le Blanc La Châtre	13.57 14.13 13.13	63. 7 62.39 63.15	0,2064 0,2063 0,2092 0,2056
Indre-et-Loire.	Tours	14.26 14.34 14.19	63.39 63.35 63.32 61.15	0,2038 0,2041 0,2044
Isère	Saint-Marcellin La Tour-du-Pin Vienne	12. 19 12. 16 12. 33	61.19 61.39 61.43	0,2162 0,2160 0,2142 0,2138
JURA	Lons-le-Saunier Dôle Poligny Saint-Claude	12.18 12.26 12.16* 12. 8	62.16	0,2097 0,2073 0,2091 0,2110
Landes	Mont-de-Marsan Dax Saint-Sever	14.23 14.36 14.22*	61. 0 61. 0 60.53	0,2180 0,2176 0,2184
Loir-et-Cher	Blois	14.13 14.1 14.23	63.48 63.38 64. 1	0,2026 0,2038 0,2020
Loire	Saint-Étienne Monthrison Roanne	12.49 12.51 12.51*	61.38 61.43 62. 9	0,2141 0,2132 0,2116
Loire (Haute-).	Le PuyBrioudeYssingeaux	12.54 13. 4* 12.47	61.21 61.39* 61.26*	0,2163 0,2129 0,2169

dans les chefs-lieux de département et d'arrondissement, pour le 1° janvier 1910.

DÉPARTEMENTS	VILLES	DÉCLI- NAISON OCCI- dentale	INCLI- NAISON	com- posante horizon- tale
Loire- Inférieure	Nantes Ancenis Châteaubriant Paimbœuf Saint-Nazaire	15.30 15.14 15.26 15.46 15.45	63.54 64.3 64.16 63.51 64.6	0,2013 0,2015 0,2004 0,2023 0,2013
LOIRET	Orléans	13.57 14. 9 14. 3 14. 8	63.56 63.56 64. 2 64.15*	0,2017 0,2028 0,2012 0,2007
Lor	Cahors Figeac Gourdon	13.41 13.18 13.49	61.14 61.16 61.26	0,2167 0,2163 0,2152
LOT-ET- GARONNE	Agen	14. 2 14.13 14.12 13.57	61. 4 61.22 61. 7 61.11	0,2171 0,2156 0,2172 0,2164
Lozère	Mende	12.52 12.46* 12.56	60.59 60.49* 60.57	0,2175 0,2184* 0,2175
Maine-et-Loire.	/ Angers Baugė	15.13 14.54 15.4 14.42 15.12	63.55 64. 0 63.56 63.38 64. 8	0,2019 0,2020 0.2025 0,2036 0,2012
MANCHE	Saint-Lô Avranches Cherbourg Coutances Wortain Valognes	15.43 15.43 15.59 15.53 15.32* 15.56	65.16 65. 0 65.41 65.13 64.55* 65.34	0,1948 0,1965 0,1921 0,1949 0,1967* 0,1926

#### VALEURS ABSOLUES DES ÉLÉMENTS MAGNÉTIQUES dans les chefs-lieux de département et d'arrondissement, pour le 1<sup>er</sup> janvier 1910.

DÉPARTEMENTS	VILLES	DÉCLI- NAISON OCCI- dentale	INCLI- NAISON	COM- POSANTE horizon- tale
MARNE	Châlons-sur-Marne Épernay Reims Sainte-Menehould. Vitry-le-François	13.14 13.19 13.25 13.3 13.3	64.29 64.45 64.29 64.15	0,1993 0,1983 0,1973 0,1989 0,2004
MARNE (HAUTE-).	Chaumont Langres Wassy	12.44 12.36 12.52	63.44 63.32 64. 6	0,2029 0,2037 0,2010
MAYENNE	Laval	15.21 15.15 15.16	64.33 64.17 64.38	0,1990 0,2005 0,1982
MEURTHE-ET- Moselle	NancyBrieyLunevilleToul	12.18 12.30* 12. 7	64.12 64.34* 64.7 64.11	0,2005 0,1987' 0,2003 0,2003
Meuse	Bar-le-Due Commercy Montmédy Verdun	12.49 12.38 12.40 12.44	64.16 64.11 64.44 64.31*	0,2003 0,2003 0,1975 0,1988
Morbinan	Vannes Lorient Ploërmel	16. 6 16.40 15.50	64.27 64.44 64.24	0,1931 0,1968 0,1991
Nièvre	Pontivy Nevers Château-Chinon Clameey Cosne	13.36 13.6 13.22 14.6	64.41 63.4 63.1 63.25 63.29	0,1971 0,2071 0,2069 0,2050 0,2047
Nord	Lille	13.54 13.22 13.43 13.55	65.48 65.23 65.29 65.45	0,1918 0,1936 0,1932 0,1920

dans les chefs-lieux de département et d'arrondissement, pour le 1 er janvier 1910.

DÉPARTEMENTS	VILLES	bécli- NAISON OCCI- dentale	INGLI- NAISON	com- posante horizon- tale
Nord (suite)	Dunkerque Hazebrouck Valenciennes	14.21 14. 7 13.40	66.12 65.59 65.43	0,1890 0,1904 0,1922
Otse	Beauvais Clermont Compiègne Senlis	14.20 14. 5* 13.55 13.57	65. 7 65. 4* 65. 3 64.55	0,1954 0,1960* 0,1960 0,1967
Orne	Alençon Argentan Domfront Mortagne	14.58 15. 6 15.23 14.44	64.39 64.53 64.48 64.34	0,1982 0,1969 0,1970 0,1982
PAS-DE-CALAIS.	Arras	14. 1 14. 4 14.38 14.34 14.22 14.16	65.37 65.49 66.3 65.57 66.0 65.45	0,1927 0,1915 0,1898 0,1908 0,1901 0,1917
Pcy-de-Done	Clermont-Ferrand Ambert Issoire Riom Thiers	13.17 13. 1 14. 7 13.13 13. 7	61.59 61.46 61.46 62.14 62.9	0,2119 0,2132 0,2142 0,2110 0,2118
PYRÉNÉES (BASSES-)	Pau. Bayonne. Mauléon. Oloron. Orthez.	14.14 14.41 14.22* 14.15 14.25	60.24 60.51 60.35 60.29 60.41	0,2206 0,2191 0,2199 0,2203 0,2194
Pyrénées (Hautes-)	Tarbes	14. 3 14. 6 14. 2	60.18 60.10 60.10	0,2209 0,2217 0,2227

dans les chefs-lieux de département et d'arrondissement, pour le 1er janvier 1910.

DÉPARTEMENTS	VILLES	DÉCLI- NAISON OCCI- dentale	INCLI- NAISON	COM POSANTE horizon- tale
Pyrénées- Orientales	Perpignan Céret Prades	12.50' 12.51 13. 6	59.27 59.12 59.24	0,2255 0,2265 0,2256
Ruône	Lyon Villefranche	12.32	61.54 62. 4	0,2128
SAONE (HAUTE-).	Vesoul Gray Lure	12.10 12.22 12.9	63.13 63.11 63.20	0,2059 0,2063 0,2048
SAONE-ET-LOIRE.	Mâcon	12.33 12.55 12.38 12.40 12.27	62.17 62.56 62.45 62.33 62.34*	0,2106 0,2072 0,2084 0,2095 0,2094
SARTHE	Le Mans La Flèche Mamers Saint-Calais	14.51 14.53 14.51 14.29	64.15 64.6 64.32 64.13	0,2001 0,2015 0,1987 0,2008
SAVOIE	Chambery Alberville Moutiers S¹-Jean-de-Maurienne	12. 2 11.48 11.50 11.52	61.34 61.34 61.22 61.13	0,2148 0,2143 0,2145 0,2163
SAVOIE (HAUTE-).	Annecy Bonneville Saint-Julien Thonon	11.58 11.55 12. 3 11.50*	61.51 61.53 62. 3 62. 1*	0,2132 0,2128 0,2422 0,2124
SEINE	Paris Saint-Denis Sceaux	14. 5* 14. 6* 14.11*	64.33* 64.35* 64.33*	0,1985 0,1984 0,1985

VALEURS ABSOLUES DES ÉLÉMENTS MAGNÉTIQUES

dans les chefs-lieux de département et d'arrondissement, pour le 101 janvier 1910.

<b>DÉPARTEMENTS</b>	yilles	DÉGLI- NAISON OCCI dentale	INCLI- NAISON	COM- POSANTE horizon- tale
SEINE- Inférieure	Rouen. Dieppe Le Havre Neufchâtel Yvetot. Melun	14.46' 14.51 15. 5 14.47 14.49	65.18' 65.38 65.23' 65.27 65.36 64.24	0,1949 0,1922 0,1941 0,1933 0,1928 0,1990
:Seine-et-Marne.	Coulommiers Fontainebleau Meaux Provins.	13.24 13.53 13.45 13.28	64.32 64.17 64.42 64.20	0,1989 0,2002 0,1982 0,1998
Seine-et-Oise	Versailles Corbeil. Étampes. Mantes. Pontoise. Rambouillet	14.25 14.5 14.21 14.37 14.20 14.15	64.40 64.29 64.26 64.57 64.50 64.43	0,1979 0,1987 0,1997 0,1965 0,1972 0,1986
Sèvres (Deux-).	Niort	14.47 14.55 14.37 14.49	63. 4 63.24 62.57 63.15	0,2070 0,2048 0,2075 0,2039
SOMME	Amiens	14.23 14.32 14.17 14. 2 13.56	65.26 65.37 65.36 65.17 65.23	0,1933 0,1926 0,1926 0,1944 0,1937
TARN	Albi	13.23 13.17 13.26 13.28	60.37 60.17 60.38 60.28	0,2197 0,2213 0,2194 0,2198
TARN-ET- GARONNE	Montauban	13.40 13.48 13.43	60.47 60.51 60.50	0,2186 0,2172 0,2176

dans les chefs-lieux de département et d'arrondissement, pour le 1er janvier 1910.

DÉPARTEMENTS	VILLES .	DÉCLI- NAISON OCCI- dentale	INGLI- NAISON	COM- POSANTI horizon tale
VAR	Draguignan Brignoles Toulon	11.27 11.39 11.45	59 41 59.40 59.16	0,2238 0,2242 0,2258
VAUCLUSE	( Avignon	12.18 12. 2* 12.11 12.17	60.12 60.7 60.19 60.25	0,2210 0,2220 0,2206 0,2190
Vendée	La Roche-sur-Yon Fontenay-le-Comte. Sables-d'Olonne	15.15 14.50 15.25	63.27 63.11 63.25	0,2018 0,2068 0,2050
Vienne	Poitiers Châtellerault Civray Loudun Montmorillon	14.29 14.27 14.26* 14.40 14.22	63. 9 63.18 62.49* 63.33 63. 1	0,206/ 0,205: 0,208: 0,204/ 0,207:
Vienne ( Haute-)	Limoges  Bellac  Rochechouart  Saint-Yriex	14. 1 14.12 14.10 13.59	62.25 $62.43$ $62.25$ $62.12$	0,210 0,208 0,210 0,211
Vosces	Épinal	12. 6 12. 5 12.26 12. 1 11.51	63.39 63.49 63.56 63.28 63.37	0,203 0,202 0,201 0,204 0,203
YONNE	Auxerre	13.23 13.10 13.26 13.30 13.5	63.41 63.28 63.51 64.3 63.39	0,203 0,204 0,202 0,201 0,203

LEURS ABSOLUES DES ÉLÉMENTS MAGNÉTIQUES DAXS LES PORTS, POUR LE 1° JANVIER 1910.

VILLES	DÉCLINAISON occidentale	INCLINAISON	COMPOSANTE	LONGITUDE	LATITUBE
ritibes	11.18* 15.36 14.37 14.37 14.34 16.58 15.25 16.56 15.7 15.49 16.53 17.16 12.47* 16.53 17.13 15.19 16.16 12.46 11.35 11.13*	59.41* 65.43 65.53 59.37* 66.12 65.58 64.56 65.36 65.46 65.20 65.41 65.16 65.16 65.16 65.10 65.16 65.10 65.41 65.10 65.10 65.41 65.10 65.30	0,2240* 0,1924 0,1924 0,1894 0,1963 0,1942 0,1968 0,1956 0,2188 0,1956 0,2146* 0,1942 0,1942 0,1946 0,2001 0,2266 0,2083 0,1949 0,2001 0,2266 0,2098 0,2192 0,2192 0,2192 0,2192 0,2192 0,2192 0,2192 0,2192 0,2192 0,2192	4.48 E 3.35 O 0.46 O 2.59 E 0.28 O 0.15 O 0 2.48 O 0 6.41 O 2.57 O 0 4.16 E 3.29 O 0 6.36 O 0 3.57 O 0 4.16 E 3.29 O 0 6.36 O 0.46 E 3.22 O 0 4.42 E O 4.59 E 0 4.59 E	43°.344 49°.424 49°.424 40°.557 48°.43 48°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43 49°.43
			. , ,	1 1 3 =	( 11-

**A** 

### VALEURS ABSOLUES DES ÉLÉMENTS MAGNÉTIQUES

EN ALGÉRIE ET EN TUNISIE, RAMENÉES AU 1er JANVIER 1910.

LIEUX	bécLinaiso occidental	INGLINAISO	GOMPOSANT	LONGITUDE	LATITUDE
	A	LGÉR	Œ.		
Ain-Temouchent. Alger	13.17 12.3 13.49 10.49 10.58 10.26 11.59 10.43 10.42 13.16 12.46 12.46 12.47 13.16 12.37 10.42 13.0 11.59 13.16	52.34 53. 4 53. 6 51. 76 52.39 53. 12 53. 12 53. 12 53. 13 54. 16 55. 16 56. 16 56	0,2583 0,2549 0,2652 0,2650 0,2574 0,2549 0,2582 0,2575 0,2594 0,2575 0,2565 0,2573 0,2573 0,2573 0,2588 0,2588 0,2598	3.280 0.44E 2.380 3.50E 3.23E 5.25E 0.42E 4.17E 5.24E 4.17E 5.24E 4.22E 2.33E 0.47E 2.33E 0.43E 2.110 0.23E 1.13E 2.570 1.34E 2.110 3.580 5.37E	35. 36. 35. 35. 36. 36. 36. 36. 36. 36. 36. 36. 36. 36
	1	UNISI	E.		
GabèsLa ManoubaSfaxSouk-el-ArbaSousseTunis.	9.25 9.35 9.13 9.57 9.22 9.36	48.38 52. 8 49.32 52. 3 50.53 52. 7	0,2730 0,2599 0,2697 0,2599 0,2646 0,2593	7.45E 7.44E 8.25E 6.26E 8.16E 7.48E	33. 36. 34. 36. 35.

# VALEURS MOYENNES DES ELEMENTS MAGNETIQUES DANS LES OBSERVATOIRES SULVANTS,

POUR LES ANNÉES SPÉCIFIÉES DANS LA SECONDE COLONNE.

BOTITEDE	43, 44, 63, 44, 64, 64, 64, 64, 64, 64, 64, 64, 64
гоиенсре	81, 36, 0 104, 28 0 10, 46 0 10, 46 0 10, 46 0 10, 46 0 11, 25 0 11, 30 0
COMPOSANTE	0,1642 0,3671 0,229 0,3686 0,1751 0,1751 0,1853 0,1853 0,2340 0,2340 0,1862 0,1862 0,1862 0,1862 0,1863
NOSIVNTION	24.355 25.455 25.46 N 25.15 N 26.35 N 26.35 N 26.35 N 26.35 N 27.55 N 27.55 N
DĘCFIAVISOA	5,426 5,426 17.166 17.166 17.166 17.166 17.166 18.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166 19.166
VANEE	2905 2007 2007 2007 2007 2007 2007 2007 20
VILLES	Agincourt (Toronto). Batavia. Goimbre. Alibag (Bombay) Copenhague. Ekaterinenbourg. Falmourth. Greenwich. Hong-Kourg. Maurice (ile). Frkoutsk. Kazan. La Havane. Lisbonne.

VALECIES MOVENNES DES ELEMENTS MAGNETIQLES DANS LES OBBERVATOHIES SUIVANTS, Pour les années spécifiées dans la seconde (olonne (suite et fid.).	MENTS AL	AGNETIQUES ANS LA SEC	DANS LES (	BSERVATO	IRES SUIVAN et fin ).	z <u>ê</u>
VILLES	VZZĘE	DECLIXAISOX	IZCITZVISOZ	horizontale	LOXGITUDE	гулларе
Manille Melbourne Odessa Pawlowsk Pola Potsdam Prague Rio de Janeiro Stonyhurst Tiflis Tiflis Coele (Bruxelles) Welledmshaven	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2		66.2 20 NNNN 8 25 25 35 NN NN 8 25 25 25 NN NN NN 8 25 25 NN NN NN S 25 25 NN	0,3821 0,22331 0,22231 0,22221 0,22221 0,22321 0,22331 0,23340 0,23463 0,19955 0,19955	11.8.38 E 28.38 E 28.38 E 28.38 E 28.39 E 29.29 E 29.20 E 29.2	25. 55. N 7. 55

COMPARAISON des thermomètres Fahrenheit et centigrade

Fahrenh.	Centigr.	Fahrenh.	Centigr.	Fahrenh.	Centigr.
- 40 - 39 - 37 - 36 - 37 - 36 - 37 - 36 - 37 - 36 - 37 - 38 - 37 - 28 - 27 - 26 - 27 - 27 - 28 - 27 - 28 - 29 - 29	-40,00 -39,44 -38,83 -38,78 -37,22 -36,67 -35,56 -35,56 -35,56 -35,56 -31,11 -30,56 -30,00 -20,44 -28,89 -27,78 -27,72 -26,11 -25,56 -25,00 -24,44 -23,89 -23,33 -22,72 -26,67 -26,11 -25,56 -25,00 -24,44 -23,89 -23,33 -22,72 -21,61 -20,56	- 4 - 3 - 2 - 1 0 1 2 3 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 29 30 30 31 31 31 31 31 31 32 32 32 32 32 32 32 32 32 32 32 32 32	-20,00 -19,44 -18,893 -18,33 -17,78 -17,22 -16,6,11 -15,56 -15,00 -11,44 -13,893 -13,33 -12,78 -11,67 -11,11 -10,56 -10,00 -9,44 -8,833 -7,78 -7,22 -6,67 -6,11 -5,56 -5,00 -9,444 -3,89 -3,33 -7,22 -1,67 -1,11 -10,56 -5,00 -9,44 -3,89 -3,33 -7,22 -1,67 -1,11 -5,56 -5,00	33 34 35 36 37 38 39 41 42 42 43 44 45 45 45 45 45 45 45 45 45 45 45 45	0,56 1,11 1,67 2,22 2,78 3,33 3,89 4,44 5,00 5,56 6,67 7,22 7,78 8,89 9,44 10,56 11,11 11,67 12,22 12,78 13,33 13,89 14,44 15,00 15,56 11,11 16,67 17,22 18,33 18,89 19,40 20,56

COMPARAISON

des thermomètres Fahrenheit et centigrade (fin)

Fahr.	Centigr.	Fahr.	Centigr.	Fahr.	Centigr.	Fahr.	Centigr.
70	21,11	107	41,67	144	62,22	181	82,78
71	21,67	108	42,22	145	62,78	182	82,78 83,33
72	22,22	109	42,78	146	63,33	183	83,89
73	22,78	110	42,78 $43,33$	147	63,89	184	84,44
74	22,78 23,33	III	43,89	148	64,44	185	85,00
75	23,89	112	44,44	149	65,00	186	85,56
76	24,44	113	45,00	150	65,56	187	86,11
77	25,00	114	45,56	151	66,11	188	86,67
78	25,56	115	46,11	152	66,67	189	87,22
79 80	26,11	116	46,67	153	67,22	190	87,78
80	26,67	117	47,22	154	$67,78 \\ 68,33$	191	88,33
81	27,22	118	47,78 48,33	155	68,33	192	88,89
82	27,78 28,33	119	48,33	156	68,89	193	89.44
83	28,33	120	48,89	157	69,44	194	90,00
84	28,89	121	49,44	158	70,00	195	90,56
85	29,44	122	50,00	159	70,56	196	91,11
86	30,00	123	50,56	160	71,11	197	91,67
87 88	30,56	124	51,11	161	71,67	198	92,22
	31,11	125	51,67	162 163	72,22	199	$9^2, 78$
89	31,67	126	52,22	164	72,78 $73,33$	200	93,33 93,89
90	32,22	127	52,78 53,33	165	73,89	201	93,09
91	32,78 33,33		53 80	166	73,89	203	94,44
92	33,90	129	53,89 54,44	167	74,44	204	95,56
93	33,89	131	55,00	168	75,56	205	95,30
94	34,44	132	55,56	169	76,11	206	96,67
95	35,00 35,56	133	56,11	170	76,67	207	97,22
96	36,11	134	56,67	171	77,22	208	97,78
97 98	36,67	135	57,22	172	77.78	200	98,33
99	37,22	136	58	173	77,78 78,33	210	98,89
100	37,78	137	58,33	II ITG	78,89	211	99,44
101	38,33	138	58,89	175	79,44	212	100,00
102	38,89	139	59,44	176	80,00	-	
103	39,44	140	60,00	177	80,56	200	93,33
104	40,00	141	60,56	178	81,11	300	148,89
105	40,56	142	61,11	179	81,67	400	204,44
166	41,11	143	61,67	180	82,22	500	260,00

COMPARAISON
des thermomètres Réaumur et centigrade

Réau- mur	Centigr.	Réau- mur	Centigr.	Cen- tigr.	Réaumur	Cen- tigr.	Réaumur
0 1 2 3 4 5 6	0 1,25 2,50 3,75 5,00 6,25 7,50 8,75	36 37 38 39 40 41 42 43	45,00 46,25 47,50 48,75 50,00 51,25 52,50 53,75	0 1 2 3 4 5 6	0 0,8 1,6 2,4 3,2 4,8 5,6	35 36 37 38 39 40 41 42	28,0 28,8 29,6 30,4 31,2 32,0 32,8 33,6
8 9 10 11 12 13 14 15	10,00 11,25 12,50 13,75 15,00 16,25 17,50 18,75	4444444651	55,00 56,25 57,50 58,75 60,00 61,25 62,50 63,75	8 9 10 11 12 13 14	6,4 7,2 8,0 8,8 9,6 10,4 11,2	44367890 544444444	34,4 35,2 36,0 36,8 37,6 38,4 39,2 40,0
16 17 18 19 20 21 22 23	20,00 21,25 22,50 23,75 25,00 26,25 27,50	52 53 54 55 56 57 58	65,00 66,25 67,50 68,75 70,00 71,25 72,50	16 17 18 19 20 21 22 23	12,8 13,6 14,4 15,2 16,0 16,8 17,6 18,4	51 52 53 54 55 56 57 58	40,8 41,6 42,4 43,2 44,8 45,6
24 25 26 27 28 29 30	28,75 30,00 31,25 32,50 33,75 35,00 36,25 37,50	62 64 66 68 70	73,75 75,00 75,00 80,00 82,50 85,00 87,50	24 25 26 27 28 29 30	19,2 20,0 20,8 21,6 22,4 23,2 24,0	59 60 61 62 63 64 65	46,4 47,2 48,0 48,8 49,6 50,4 51,2 52,0
31 32 33 34 35	38,75 40,00 41,25 42,50 43,75	72 74 76 78 80	90,00 92,50 95,00 97.50 100,00	31 32 33 34 35	24,8 25,6 26,4 27,2 28,0	70 80 90 100	56.0 64.0 72.0 80.0

RÉDUCTION
au thermomètre à hydrogène

	TH	ERMOMÈTR	E A MERO	CURE	THERM	OMÈTRE
THERMOMÉTRE à hydrogène	Verr	e dur	niat	0		ique
THERM: à hyd	Tonnelot (Chappuis)	Alvergniat (Marek)	Cristal Al. ergniat (Marek)	Verre d'Iéna (Marck)	à azote (Chappuis)	à acide carbonique (Chappuis)
- 20 - 10 0 + 10 20 30 40 50 60 70 80 90 + 100	-0.072	-0.086 $-0.070$ $-0.050$ $-0.026$	-0,060 -0,100 -0,125 -0,134 -0,132 -0,118 -0,096 -0,068 -0,035	-0,056 -0,091 -0,109 0,111 -0,103 0,086 0,064	-0,010 -0,011 -0,001 -0,005 -0,001 -0,003	0,000 -0,025 -0,043 -0,054 -0,059 -0,053 -0,044 -0,030 -0,016

Ce Tableau donne la correction qu'il faut apporter aux indications d'un thermomètre à mercure, à azote ou à acide carbonique, pour le réduire au thermomètre à hydrogène.

### RÉDUCTION DES TEMPÉRATURES

### marquées par un thermomètre à mercure à celles qu'indiquerait un thermomètre à air

T=degrés lus sur un thermonn, à mercure A construit en verre ou en cristal. Le degrés correspondants du thermonn à air, dans le cas ou A est en *crustal*. Le degrés correspondants du thermonn, à air, dans le cas ou A est en *cerre*.

Т	t	t'	Т	ť	t'
001	100°	100	230	227,91	230, 15
110	109,95	110,02 120,05	240 250	237,55 $247,13$	240,10 249,95
, 130 , 140	129,80 139,73	130,09 140,15	260 270	256,71 $266,27$	259,80 269,63
150	149,60	150,20	280 290	275,77 $285,20$	279,49 289,22
170	169,36 179,21	170,32 180,37	300 310	294,61 303,99	298,95 308,60
190	189,01	190,37	320 330	313,29 322,51	318,26 327,74
210	*198,78 208,51	200,30 210,25	340	331,61	337,17 346,35
220	218,23	220,20	350	340,62	346.35

### CORRECTION A LA TIGE

Soient T la température indiquée par le thermomètre; N le nombre des degrés exprimant la longueur de la colonne mercurielle faisant saillie hors de l'appareil; t la température de la colonne prise au point  $T-\frac{1}{\pi}N$ ; il fant ajouter à T le nombre de degrés suivants :

N	$T - t = 20^{\circ}$	50°	80°	100°	1500
20	0,06	0,15	0,25	0,31	0,37
40 60	0,12	0,31	0,50	0,62	0,74
60 80	0,18	0,46	0,74	0,92	1,11
100	0,31	0,03	0,99	1,54	1,85
120	0,37	0,92	τ,48	1,85	2,26
140	0,43	1,08 1,23	1,72	2,16 2,46	2,59
180	0.56	1,30	2,22	2,77	$\frac{2,96}{3,33}$
200	0,62	1,54	2.46	3,08	3,70

## TEMPÉRATURES DE FUSION ET D'ÉBULLITION pouvant servir de repères.

SUBSTANCES	FUSION	AUTEURS	SUBSTANCES	ÉBULLI- TION	AUTEURS
Antimoine  "" Argent  "" Argent  "" Bismuth  "" Cadmium  "" Cuivre (dansl'air) Cuivre pur  "" Étain  "" Mereure Or  "" "" Plomb)  "" Zinc  "" "" Zinc  "" ""	1065 1082 1084 231,9 232 —38,8 1061 1064 1064 327,7 327 419,0	(2) (3) (1) (2) (3) (1) (3) (1) (3) (1) (2) (1) (2) (4) (1) (2) (3) (4) (1) (2) (3) (4) (1) (2) (3) (4) (4) (4) (5) (6) (6) (6) (6) (6) (6) (6) (6) (6) (6	Azote  Naphtaline  Oxygène  Soufre  Zine	78,2 +78,25 +184,1 +184,1 +184,2 -195,7 -195,5 -252,5 -252,5 +357,25 +357,25 +357,20 +218,0 +218,1 -182,5 -182,7	(4) (5) (1) (5) (6) (7) (8) (9) (11) (11) (12) (13) (13) (13) (13) (14) (14) (14) (14) (14) (13)

<sup>(4)</sup> Challendar. (2) Holborn et Day. (3) D. Berthelot. (4) Chappuis. (5) Ramsay et Young. (6) Fischer et Alt. (7) Olszewski. (4) Baly.

(13) Holborn, (14) Chappuis et Harker.

<sup>(9)</sup> Dewar. (10) Travers et Jaquerod. (11) Regnault. (12) Crafts.

### POINTS DE FUSION ET D'ÉBULLITION

	TEMPÉRATURE (1)		
NOMS DES SUBSTANCES	de fusion	d'ébullition (2)	
Acide acétique concentré	-47 $(-47)$ $(-47)$ $(-9)$ $(-13,8)$ $(-40)$	118,5 50 86 123 240* 157 - 35 110 137,5 26,2 30 105,3 21,6 20 128 300 200	
Acier	à 1500°	-191,4*	

<sup>(2)</sup> Ebuilition sous une pression voisine de la pression normale.

NOMS DES SUBSTANCES	TEMPÉRATURE	
NOME DES SUBSTRICES	de fusion	d'ébullition
Alcool absolu	- 31 <-80°	78,3
amylique ( terre. Alcool methylique (esp. de bois)	23	131,8
Aldéhyde	284	20,8
- I I	241 196	
3	186 180	
- 1 5 - 2 0	194	
et i dezinc  - 5º plomb, 3 étain, 8 bis-	168	
muth (mét. de Darcet).	94 625*	
Ammoniaque anhydre	- 80°	- 33,7
Azote	-203 - 99	-195,6 - 88
Baume de copahu	4,5	212 80,4
Brome	$-\frac{30}{7},3$	:9,3
Bromure ( proto ) de phosphore Bromure de silicium	/	173,3
— d'argent	427 800* 320,7	
Camphre de Bornéodu Japon	195	770 215 205
Caoutchouc	> 120	135
,		

	TEMPÉRATURE		
NOMS DES SUBSTANCES	de fusion	d'ébullitlon	
Carbonate de soude (dissol. sat.). Chlorhydrate d'ammoniaque. (ld.) Chlorate de potasse. Chlore liquide  — de baryum (dissol. saturée).  — de calcium. ld.  — de cyanogène (gazeux).  — (solide).  — d'élaïle (liq. des Holland.).  — (bi) d'étain (liq. de Libavius)  — d'iode  — (proto) de phosphore  — de potassium (dissolut. du)  — p. sp. 1,048 à 18°,8  — 1,096  — 1,144  — 1,192  — de silicium.  — de sodium (dissol. saturée).  — de sodium (dissol. saturée).	359 -75 < 29 -16 140 -24 -36 148 -25 250* 451 76, 68, 135	104,6 114,2 - 33 132 104,4 179,5 - 12 190 94,9 114 101,5 76 148 102,0 104,0 106,0 108,1 57 108,1 138 64 136 680	
Cuivre jaune. Cyanogène. Eau oxygénée — de mer.	$\begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$	- 20,7 103,7	

MONO DES SUBSTANCES	TEMPÉ	TEMPÉRATURE		
NOMS DES SUBSTANCES	de fusion	d'ébullition		
Essence d'amandes amères		176°		
- d'anis	18	220×		
- de citron		167		
— de moutarde		145		
- de térébenthine		156.8		
Ether sulfurique	<-32	35		
- acétique		75		
<ul><li>benzoïque</li><li>bromhydrique</li></ul>		209		
- bromhydrique	<-32	39		
<ul><li>butyrique</li><li>chlorhydrique</li></ul>		115		
- chlorhydrique	<-32	12,5		
- formique	32	55,7		
— iodhydrique	<-32	70		
— oxalique		183		
Ethylène (gaz olefiant)		—103*		
Fer doux français	1500*			
Fonte de fer blanche	1130			
— grise				
Formène (gaz des marais)		164		
Gallium	3q			
Glycol		197,5		
Graisse de mouton				
Huile de lin		387,5		
Huile d'olive				
- de palme				
- de ricin		265*		
lode		176		
lodure d'argent				
Lithium				
Naphtaline		218		
Nitrobenzine		213		
Or au titre de la Monnaic				
Palladium				
Parassine	. 43,7	370*		
	1			

NOMS DES SUBSTANCES	TEMPÉRATURE	
NOMS DES SUBSTANCES	de fusion	d'ébullition
Pétrole Phosphore Platine	44 <b>°,2</b> 1775 327	106° 287
Plomb. Potassium. Potasse caustique (dissol. saturéo). Sélénium.	62,5 217	720* 175 665
SodiumSoufreSpermaceti	95,6 113,6 49	900* . 444,7
StéarineSuccinSucre de canne	61 288 160	
— de raisin	100 33 525*	46,2
Urée	120	

# ÉVALUATION DES TEMPÉRATURES ÉLEVÉES suivant M. Pouillet (1)

COULEUR du platine	TEMPÉ- RATURE corres- pondante	COULEUR du platine	TEMPÉ- RATURE corres- poudante
Rouge naissant		Orangé foncé	1100°
Rouge sombre	700	Orangé clair	1200
Cerise naissant	800	Blanc	1300
Cerise	900	Blanc soudant	1400
Cerise clair	1000	Blanc éblouissant	1500

<sup>(1)</sup> L'appréciation des couleurs laisse une incertitude qui peut atteindre 150° à 200°.

### DILATATION LINÉAIRE DES SOLIDES

pour 1 degré dans l'intervalle de zéro à 100 degrés

NOMS	S DES SUBSTANCES	DILATAT.	AUTEURS
		(*)	
		10750	Ellicot. Laplace et Lavoisier.
Acier	••••••	11040	Berthoud.
,	noulo	11899	Troughton.
Acier	poulede la Styriede la Styriede Schafhousehuntsman	11520	Horner.
		10740	Id. Smeaton.
	mpé	13750	Berthoud. Laplace et Lavoisier.
Acier rec	uit à 37°,5 à 81°,2 Zinc8 p., étain 1 p.	12396	Id.
	(forgė) Flomb 2, étain 1	26917	Smeaton.
Alliage	(soudure blanc.). De miroir de té-	25053	Id.
	lescope Des caractèr. d'im-	19333	Id.
Aluminiu	primerie	20352	Daniell. Winnerl.
Antimoin	e	10833	Smeaton. Daniell.
Argent		19780	Ellicot. Troughton.
Argent	de coupelle au titre de Paris	19097	Laplace et Lavoisier.  Id.

<sup>(\*)</sup> Mettez 0,0000 avant chaque nombre decimal de la coloune : ainsi, pour l'acier, prenez 0,000010-50.

### DILATATION LINÉAIRE DES SOLIDES

pour 1 degré dans l'intervalle de zéro à 100 degrés

NOMS DES SUBSTANCES	DILATAT.	AUTEURS
	0,0000	
Bismuth	13917	Smeaton.
Bois de sapin	03520	Struve.
•	04959	Kater.
Briques ordinaires	05502	Adie.
oriques dures	04928	Id.
Bronze	18492	Daniell.
( Cuivre jaune 16 p.,		
átain a n	10083	Smeaton.
Bronze Cuivre rouge 8 p.,		Careatoni
étain 1 p	18167	Id
Cadmium, d'après sa dilata-	,	211
tion cubique	31300	н. Корр.
Charbon de bois de sapin de chènc	10000	Heinrich.
Charbon de bois de chène	12000	Id.
Ciment romain	14349	****
Cuivre jaune	18230	Adie.
Guivre jaune	17840	Ellicot.
/ fondu	18750	Borda,
	18930	Smeaton.
anglais en barre		Roy.
du Tyrol, en planche.	19030	Horner.
Cuivre/ en fil	18850	Herbert.
jaune laiton	18782	Laplace et Lavoisier.
laiton en fil	19333	Smeaton.
cuivre 2 p., zinc 1.	20583	Id.
cuivre 3 p., zinc 1 p.	21444	Danieli.
	( 17173	Laplace et Lavoisier.
Cuivre rouge	17100	Ellicot.
	17182	Dulong et Petit.
entre o et 300		
Cuivre rouge degrés	18832	Id.
l forge	17000	Smeaton.
Ebonite	77	
Étain fin	22833	ld.

### DILATATION LINÉAIRE DES SOLIDES

pour 1 degré dans l'intervalle de zéro à 100 degrés

NOMS DES SUBSTANCES	DILATAT.	AUTEURS
	0,0000	
Etain { de Falmouth des Indes	21730 19376	Laplace et Lavoisier.  Id.
fer	11560	Borda. Horner Daniell.
/ entre o et 300 degrés	11821	Durong et Pelit.
Fer doux forgé rond passé à la filière. fil de	12205 12350 14401	Laptace et Lavoisier Id. Froughton.
Fonte de fer	09850 10716 11100	Navier. Daniell. Roy.
Glace { entre _ 27°,5 et _ 1°,25	11245 51270 51813	Adie. Pohrt. Moritz.
Granit	52356 08685 08968	Schumacher. Bartlett. Adic.
Marbre blanc de Carrare	07894 08487	Id. Destigny.
Marbre noir de Saint-Béat. de Solst	04452 04181 05685	Dunn et Sang. Destiguy. Ellicot
Or ( de départ	14010	Id.
Or { recuit	15136	Id. Id.
Phosphore	14245	Wollaston. Ermann.

### DILATATION LINÉAIRE DES SOLIDES pour 1 degré dans l'intervalle de zéro à 100 degrés

NON	IS DES SUBSTANCES	DILATAT.	AUTEURS
		0,0000	
Pierre à bâtir Pierre calcaire Pierre Pierre Platine	de Caithness de Arbroath blanche verte, de Ratho de Penrhyn grès de Liver-Roch.	28484	Destigny Id. Adie. Id. Vicat. Adie. Id. Id. Borda. Dulong et Petit. Id. Laplace et Lavoisier.
Plomb.		28667 28820 27856	Smeaton. Ellicot. Daniell.
Verre blanc.	uite.  Tubes.  Verge pleine.  Tubes (moyenne)  Verges pleines (moy.)  Tubes (moyenne)  Règle de  Entre o et 200 degrés: Entre o et 300 degrés Entre o et 54 Gobain.  Flint anglais  Flint français.	04573 07755 08083 09170 09220 08969 08613 09225 10108 08909 08167	Adie. Roy. Id Horner. Id. Laplace et Lavoisier. Id. Id. Laplace et Lavoisier. Id. Laplace et Lavoisier. Id. Laplace et Lavoisier. Id.
Zinc for Zinc.	ndu	29417 29680 31083 34066	Smeaton. Horner. Smeaton. Struve.

### DILATATION CUBIQUE DU VERRE pour 1 degré dans l'intervalle de zéro à 100 degrés

NO	MS DES SUBSTANCES	DILATAT.	AUTEURS
		0,0000	
Verre	base de soude	25839 25800 22850	Dulong et Petit. Despretz. Rudberg.
blanc	base de soude et pot. de Wurtzbourg (moy)	25470 26744	Magnus. Muncke.
Verre	en tubele même soufllé en boule, 1° de 46 mil-	26480	Regnault.
blanc	lim. de diam 2º de 33 millim. de	25920	Id.
Verre	diamètre  en tube  le même soufflé en	25140 22990	Id. Id.
verre	boule de 36 millim. de diam	21320	Id.
Verre o Suède	de) le mème soufflé en	23630	Id.
	lim. de diamètre. français, en tube.	24410 21420	Id. Id.
Verre		22420	Id.
Verre o	ordinaire	24310 à27580	Id. Id.
Crist ordinai	le mêmesouffléen boule de 39 mil-	21010	Id.
Cuictal	lim. de diamètre.	23300 21440 à24420	Id. Id. Id.
Gristai	de Choisy-le-Roi	19026 à 26025	Isidore Pierre.

### DILATATION CUBIQUE DU VERRE

SUIVANT M. REGNAULT

NOM DU VERRE	INTERVALLE	DILATATION moyenne pour 1 degré
Cristal de Choisy-le-Roi.	de o à 50° 0 100 0 150 0 200 0 250 0 300 0 350	0,0000227 0,000028 0,000023 0,0000231 0,0000232 0,0000233 0,0000234
Verre ordinaire	de o à 50 0 100 0 150 0 200 0 250 0 300 0 350	0,00002687 0,00002761 0,00002835 0,00002908 0,00002982 0,00003056

### DILATATION DES GAZ

sous une pression constante et voisine de la pression normale,

### SUIVANT M. REGNAULT

NOMS DES GAZ	pour 1 deg. entre 0 et 100 degrés
Acide carbonique	0,003710
Acide sulfureux	0,003903
Air atmosphérique	0,003670
Azote	0,003670
Cyanogène	0,003877
Hydrogène	0,003661
Oxyde de carbone	0,003669
Protoxyde d'azote	0,003719

### DILATATIONS DES MÉTAUX

et de divers autres corps solides,

D'APRÈS M. H. FIZEAU

(Voir plus loin la note explicative)

DÉSIGNATION  DES SUBSTANCES	COEFFICIENT de dilatation linéaire <sup>¶</sup> 6=40°	VARIATION du coefficient pour τ° Δα Δβ	ALLONGEMENT de l'unité de longueur calculée de 0° à $roo^{\circ}$ $roo^{\circ}$ $roo \left( \frac{\alpha_{\theta} = 4o^{\circ} + ro}{\delta \theta} \right)$
	0,000		0,00
Acier fondu (anglais), recuit	01095 01101 01322 02313 01692 00882 01152 02078 01921 00559 01621 01208	1,52* 1,24* 3,99 2,29* -0,94 1,34  0,58 -8,15 1,47* 4,32 2,09 3,11	1110 1113 1362 2336 1683 0895 1158 1996 1936
dre de 87°40') dil. moy. calculée Bromure d'argent (fondu). Bronze (cuivre = 86,3; étain = 9,7; zinc = 4,0).	01346 03469 01782	2,77 3,83* 2,04*	1374 3507 1802

### DILATATION DES MÉTAUX

et de divers autres corps solides (suite).

DÉSIGNATION  DES SUBSTANCES	GOEFFICIENT de dilatation linéaire <sup>®</sup> 0=40°	$\begin{array}{c} \text{VARIATION} \\ \text{du coefficient pour 1}^{\delta\alpha} \\ \hline & \frac{\Delta\alpha}{\Delta\theta} \end{array}$	ALLONGEMENT de l'unité de longueur calculée de o° a rou° roo $\left(\alpha_{\theta=40}^{\alpha}+\text{ro}\frac{\Delta\alpha}{\Delta\theta}\right)$
	0,000		0,00
Cadmium distillé (poudre comprimée)	03069 00118	3,26 1,44*	3102 0132
Charbon métallique (des cornues à gaz) Cobalt réduit par l'hydro-	00540	1,10*	0551
gène et comprimé Cuivrejaune(cuivre=71,5; zinc = 27,7; étain = 0,3;	01236	0,80	1244
plomb = 0,5)	01859	1,96*	1879
Cuivre rouge Supérieur). des arts Étain de Malacca (poudre	01678	2,05*	1698
comprimée)	02234	3,51 1,85*	2269 1228
gène et comprimé Fer météorique (de Caille).	01188	2,05 1,75*	1208
Fonte de fer (grise) Glace (de Saint-Gobain) Graphite (de Batongol)	01061 00777 00786	1,37 1,58* 1,01*	1075 0703 0796
Houille (de Charleroi) Indium (fondu)	02782 04170	2,95 42,38	2811 4594

### DILATATION DES MÉTAUX

et de divers autres corps solides (suite)

<b>D</b> ÉSIGNATION  DES SUBSTANCES	COEFFICIENT de dilatation linéaire "= 40"	$\begin{array}{c} \text{VARIATION} \\ \text{du coefficient pour 1°} \\ \frac{\Delta \alpha}{\Delta \theta} \end{array}$	ALLONGEMENT calculée de l'unité de longueur calculée de o° à 100° $0$ $0$ $0$ $0$ $0$ $0$ $0$ $0$ $0$ $0$
	•		
	0,000		0,00
Iodured'ar (fondu)	-00139	-r,4o*	-0153
gont			
( primee)		-1,60*	-0153
lodure de cadmium (fondu)		17,47	3091
lodure de mercure (fondu)	02388	19,96	2588
lodure de plomb (fondu)	o336o	5,84	3418
Iridium (fondu)	00683	0,94*	0693
Magnésium (fondu)	02694	6,84*	2762
Nickel reduit par l'hydro-			
gène et comprimé	01279	0,71	1286
Obsidienne (transparente).	00484	1,14*	0495
Or (fondu)	01443	0,83*	1451
Osmium (demi-fondu).	00657	2,18	0679
Palladium (forgé, recuit). Paraffine (de Rangoon), fu-	01176	1,32*	1189
sible vers 56 degrés	2=05/	6	
Platine (fondu)	27854	99,26	2016
Platine-iridium (fondu,	00905	1,00	0916
lr. = 0,08), métal du tré-			
pied à vis employé pour	-		
la mesure des dilatations.	00882	0,76*	0890
Plomb (fondu)	02924	2,39*	2948
Rhodium (demi-fondu)	00850	0,81*	0858
((dami fonda)	00963	2,81	0991
Ruthénium ( poudr. compr. )	00767	0,90	0776
((110 100)	,-,	, 3-	11
·			

### DILATATION DES MÉTAUX

et de divers autres corps solides (suite et fin)

DÉSIGNATION  DES SUBSTANCES	COEFFICIENT de dilatation linéaire $\frac{\alpha}{0} = 50^{\circ}$	$\begin{array}{c} \text{VARIATION} \\ \text{du coefficient pour } \mathbf{r}^{\bullet} \\ \frac{\Delta \alpha}{\Delta \theta} \end{array}$	ALLONG EMENT de l'unité de longueur calculée de o' a roo $100 \left( \alpha_0 = 40^{-10} \frac{\Delta \alpha}{\lambda_0^0} \right)$
Sélénium (fondu)	0,000 03680 00276 06413 01675 04170	33,48 5,75 42,38	0,00 3792 0291 6748 1732 4594 2905

Remarque. - M. Ed. Guillaume a réalisé un alliage acier-nickel à 36 pour 100 de nickel, qui porte le nom de métal Invar, et qui a la précieuse propriété de se dilater dix-sept fois moins que l'acier. On l'emploie dans la construction de règles géodésiques, de pendules et de chronomètres.

Le quartz fondu a la même dilatation que le métal Invar. Il se prête à la construction de tubes et d'autres instruments qui ne cassent pas quand la température

varie brusquement.

### DILATATIONS

### de divers corps cristallisés,

D'APRÈS M. H. FIZEAU

( Voir plus ioin la note explicative.)

NOMS DES SUBSTANCES	de dilatation linéaire αθ = 40°	VARIATION du coefficient $\frac{\Delta \alpha}{\Delta \theta}$
Étain oxydé (Cassitérite) $\begin{cases} \alpha \dots \\ \alpha' \dots \end{cases}$	0,00000392	1,19 0,76
Acide titanique (Rutile) $\begin{cases} \alpha \dots \\ \alpha' \dots \end{cases}$	0,00000919 0,00000714	2,25 1,10
Acide titanique (Anatase). $\begin{cases} \alpha \dots \\ \alpha' \dots \end{cases}$	0,00000819	3,11
Diamant	0,00000118	1,44° 2,05° 2,38°
Corindon (Alumine) $\begin{cases} \alpha & \cdots \\ \alpha' & \cdots \end{cases}$	0,00000619	2.05
Acide antimonieux (Senarmontite). Acide arsénieux (octaédrique)	0,00001963	6,79
Fer oligiste $\begin{cases} \alpha \dots \\ \alpha' \dots \end{cases}$	0,00000829	1,19
Franklinite	0,00000846	0.94
zincoxyde(spartante) \ \a'	0,00000316	1,86
Cuivre oxydulé (Ziguéline)	0,00001043 0,00000093 0,00002014	2,67 2,10° 0,54°
Zinc sulfuré (Blende)	0,00000670	1,28
Cobalt gris (Cobaltine)	0,00000919	1,70*
Cuivre gris (d'Alais)	0,000000922	2,07

### DILATATION DES CORPS CRISTALLISÉS (suite)

NOMS DES SUBSTANCES	COEFFICIENT  de dligitation linéaire $\alpha_{\theta} = 40^{\circ}$	VARIATION du coefficient $\frac{\Delta \infty}{\Delta \theta}$
Cuivre gris (du Dauphiné)	0,0000733 0,0001111 0,0000137 0,00001112 0,00001714 0,0000235 0,00003120 0,00000909 0,00002012	2.34 2.17 8.89 1,59 -0,15 1,70 8,64 -1,65 10,52 -2,16
Cinabre transparent $\begin{cases} \alpha \dots & \alpha' \\ \alpha' & \dots \end{cases}$ Magnésie carbonatée (Giobertite de Bruck) $\alpha' & \dots \\ \alpha' & \dots \end{cases}$ Fer carbonaté magnésien (Sidéroplésite) $\alpha' & \dots \\ \alpha' & \dots \end{cases}$	0,00001328 0,00002147 0,00001791 0,00002130 0,00000599 0,000005938 0,00000605	1,51* 0,63* 3,39 2,43 2,55 1,73
Dolomie de Traverselle $\alpha'$ $\alpha'$ $\alpha'$ $\alpha'$ $\alpha'$ $\alpha'$ $\alpha'$ $\alpha'$ $\alpha'$ $\alpha''$ $\alpha''$ $\alpha''$ $\alpha''$ $\alpha''$	0,0000415 0,00002621 -0,0000540 0,00001719 0,00001016	1.93 1.60 0.87
Chaux fluatée (Spath fluor)	0,00001911 0,00001806 0,00001754 0,00000391 0,0000430 0,00004201	2,88* 0.95 1,15 1,69

### DILATATION DES CORPS CRISTALLISÉS (suite)

. NOMS DES SUBSTANCES	coefficient  de dilatation linéaire	VARIATION du coefficient $\frac{\Delta \alpha}{\Delta \theta}$
lodure de potassium. Chlorure d'argent crist.  Iodure d'argent crist.  Staurotide, dil. moy.  Topaze blanche (de l'Aus- tralie).  Tourmaline verte (du Bré- sil).  Idocrase (Vésuvienne de (a. Wilui).  Grenat pyrope (de Bohème).  Grenat oriental (de l'Inde).  Grenat roble (du Groënland).  Grenat mélanite (de Frascati).  Grenat mélanite (de Magnet-Cove).  Grenat spide (d'Orsowa).  Grenat grossulaire (de Wilui).  Grenat grossulaire (de Wilui).  Grenat grossulaire (d'Oravitza).  Spinelle (Rubis balais de Ceylan).  Spinelle (Rubis balais de Ceylan).  Spinelle (Rubis balais de Geylan).  Spinelle (Rreittonite de Silberberg)  Cymophane (Chrysobéryl) (a'. a'. a'. a'. a'. a'. a'. a'. a'. a'.	0,00004265 0,00003294 -0,0000065 0,00000592 0,00000414 0,000009708 0,00000379 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000832 0,0000837 0,0000837 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839 0,0000839	16,76 12,23 -4,27 1,38 3,55 1,68* 1,68* 3,20* 1,83* 1,67* 2,10 1,80* 1,31 2,14 1,43* 1,74* 0,70 1,78 1,66* 1,95 1,97 1,83 1,97 1,83 1,97 1,83 1,97 1,83 1,97 1,83 1,97 1,83 1,97 1,83 1,97 1,83 1,97 1,83 1,97 1,83 1,97 1,83 1,91 1,14*
Émeraude (Béryl)	0,00000137	1,33*

### DILATATION DES CORPS CRISTALLISÉS (fin)

NOMS DES SUBSTANCES	3	COEFFICIENT  de dilatation linéaire $\alpha_{\theta} = 40^{\circ}$	VARIATION du coefficient $\frac{\Delta \alpha}{\Delta \theta}$
Phénakite	α	0,00000379 0,00000299	2,13 2,30
Zircon	α	0,00000443	1,41
Feldspath (Orthose du St- Gothard), D <sub>o</sub> = 18° 48'.	α α' α"	-0,00000203 0,00001905 -0,00000151	1,28 1,06 1,46
Épidote (du Brésil), D <sub>o</sub> =34°8′	α α' α"	0,00000913 0,00000334 0,00001086	2,55 2,06 3,05
Pyroxène (Augite de Westerwald), $D_o = 53^{\circ}37'$ .	α α' α"	0,00001386 0,00000272 0,00000791	0,76 0,76 2,08
Amphibole (Hornblende), d		0,00000866	2,02
Azurite (Chessylite de Chessy), $D_a = 29^{\circ}3'$	α α' α"	0,00001259 0,00002081 -0,00000098	2,03
Gypse (Fer de lance de Montmartre), D <sub>a</sub> =15° 2'	α α' α"	0,00004163 0,00000157 0,00002933	9,36 1,09 3,43

### NOTE EXPLICATIVE

 $\alpha_{\theta=40}$ . Accroissement de l'unité de longueur pour 1° situé au point 40° de l'échelle centigrade du thermomètre, ou accroissement moyen pour 1° lorsque la moyenne  $\theta$  entre les températures extrêmes est 40°.

Δα/Δθ
 Variation du coefficient lorsque le degré moyen θ est plus élevé de 1°; valeurs un peu incertaines.

Les substances marquées d'un astérisque doivent avoir fourni les dilatations les plus exactes.

- Premier axe de dilatation. Suivant une direction quelconque, pour les cristaux du système cubique; suivant l'axe principal, pour les cristaux doués d'un axe principal de symétrie; suivant la bissectrice de l'angle aigu formé par les axes optiques, pour les cristaux transparents orthorhombiques; suivant la normale au plan de symétrie, pour les cristaux clinorhombiques.
- α' Deuxième axe de dilatation. Suivant une normale quelconque à l'axe principal, pour les cristaux doués d'un axe principal de symétrie; suivant la bissectrice de l'angle obtus formé par les axes optiques, pour les cristaux transparents orthorhombiques; suivant une, direction située dans le plan de symétrie et inclinée sur la base du prisme de l'angle D<sub>a</sub> dans l'angle āigu, ou de l'angle D<sub>o</sub> dans l'angle obtus d'inclinaison du prisme, pour les cristaux clinorhombiques.
- α" Troisième axe de dilatation. Suivant la normale au plan des axes optiques, pour les cristaux transparents orthorhombiques; suivant une direction située dans le plan de symétrie et normale au plan des premier et deuxième axes de dilatation, pour les cristaux clinorhombiques.

Exemple numérique. Dilatation, suivant l'axe, d'un cristal de quartz d'une longueur  $l=25^{\rm mm}$  lorsque la température varie de  $t=12^{\circ}$  à  $t'=48^{\circ}$ .

L'échaussement  $t'-t=36^{\circ}$ ; le degré moyen  $\theta=\frac{t'+t}{2}=30^{\circ}$ ; il est inférieur de 10° au degré moyen  $\theta=40^{\circ}$  adopté dans le Tableau. Il faut alors multiplier par 10 la variation du coefficient (deuxième colonne) et retrancher le produit obtenu de la valeur du coefficient  $\alpha$  donné dans le tableau, pour avoir le coefficient  $\alpha$ , correspondant au degré moyen  $\theta=30^{\circ}$  (si le degré moyen était supérieur à  $40^{\circ}$ , le produit en ques-

$$\alpha_1 = 0.00000781 - 2.05 \times 10 = 0.00000760.5$$

et la dilatation linéaire cherchée sera

tion devrait être ajouté); on a ainsi

$$l \alpha_i(t'-t) = 0^{mm},00684.$$

Quand les nombres de la Table offrent le signe—, ils entrent dans le calcul avec ce signe. Si la longueur l de la substance a été mesurée à une température un peu différente de la température inférieure l, la différence qui en résulterait dans le calcul est négligeable.

Remarque. Les valeurs du Tableau peuvent être introduites dans la formule ordinaire

$$l_t = l_0 (1 + at + bt^2),$$

en observant que l'on a

$$a = \alpha_{\theta = 0}$$
 et  $b = \frac{1}{2} \frac{\Delta \alpha}{\Delta \theta}$ .

Dilatation suivant une direction quelconque, faisant les angles b, b', b'' avec les trois axes de dilatation

$$\alpha_n = \alpha \cos^2 b + \alpha' \cos^2 b' + \alpha'' \cos^2 b'',$$

ou, dans le cas de deux dilatations principales,

$$\alpha_n = \alpha \cos^2 b + \alpha' \sin^2 h$$
.

Dilatation cubique. Elle s'obtient au moyen de la dilatation linéaire de la manière suivante :

1º Pour les substances à une seule dilatation, ou dont la dilatation moyenne est seule connue, on prend

 $\alpha^{\text{cub}} = 3 \alpha$ ;

2º Pour les cristaux à deux dilatations principales

$$\alpha^{\operatorname{cub}} = \alpha + 2\alpha';$$

3º Pour les cristaux à trois dilatations principales

$$\alpha^{cub} = \alpha + \alpha' + \alpha''$$
.

Dans le cas de très grandes dilatations (acide arsénieux) et de grands intervalles de températures (200°), ces formules cessent d'être applicables, les termes négligés comme étant du second ordre devenant alors sensibles.

# DILATATION DES LIQUIDES,

augmentation	n ou dimin	ution de volun	augmentation ou diminution de volume de zéro à $\pm$ $t$ degrés: $a\iota + b\iota' + c\iota'$ .	t degrés	: at + bt3	+614.
Saution 1 Saut Sauce	DENSITÉ	VALEURS	COE	COEFFICIENT		SHIELIN
NOMS DES LIQUIDES	à o degré	à o degré extrêmes de t	* a	q	U	on on one
Alcool	0,81510	-33° à 78°	10486301	17510	0134	f. Pierre.
Chlorure(bi) d'étain. — de zinc(dissol.).	2,26712	-20 112	05/35	09117	0758	Id. Frankenheim.
	1,00000	0 25 25 50	-0061045 -0065415	+77183	$\frac{-3734}{-3541}$	Н. Корр. Id.
Kau	<i>Id.</i>	50 75	0059160	318.19	0728	14.
Esprit-de-bois	0,82074	-38 70	11855697	156/9		ls. Pierre.
Ether sulfurique	0,73581	15 38	15132448	23592	4005	Is Pierre.
Ether sullureux Liqueur des Holland.	1,28034	25 85	09934793	10904 10469		Id.
Mercure	13,596	0 350	99006210	00252		Regnault.
				•		

(\*) Metter deux zeron avant le nombre decimal  $a_z$  cinq avant b et sept avant c. Ainsi pour Alcool on trouve  $a \equiv 0,0010987011$ ;  $b \equiv 0,0000017310$ ;  $c \equiv 0,0000000334$ ,

### DILATATION DE QUELQUES LIQUIDES

 $V = 1 + at + bt^2 + ct^3.$ 

NOMS DES LIQUIDES	(	COEFFICIEN	its
Nome DES ENQUIDES	a	b	c
Acétone.    azotique D: 1,40   chlorhydrique D: 1,24   sulfurique D: 1,85   formique acétique.   propionique butyrique valérique acétique anhydre     butyrique   valérique acétique anhydre     benzylique   éthylique amylique   henzylique   Aldéhyde   Aniline   Benzine   Brome   (bi) d'éthylène (')   Chloroforme   (per) de carbone   (per) d'étain   (bi) d'éthylène   (bi) d'éthylidène   (bi) d'éthylid	+0,00 13481 11 06 06 09927 11003 10461 1053 1134 10414 09724 07873 11464 08173 11763 10382 08472 09527 1103 11388 11388 11388 11388 112907 11286	» +06251 +01832 +02182 +05624 +13633 +13633 +07436 -08565 +0513 +69745 +12776 -11714 +04367 +04647 -08988 +09117 +14669 -011833 +08729	$\begin{array}{c} +05\overset{?}{4}2\\ +082\overset{?}{4}7\\ +082\overset{?}{4}7\\ +087\overset{?}{4}1\\ +1762\\ +2022\\ +02725\\ \end{array}\\ \begin{array}{c} +0628\\ +0805\\ \\ -05\overset{?}{4}5\\ +025\overset{?}{2}3\\ \\ +01067\\ -17\overset{?}{4}3\\ +13513\\ +1593\overset{?}{4}\\ +075^{7}9\\ +103\overset{?}{4}1\\ \\ +213\overset{?}{4}\end{aligned}$
Essence de térébenthine	07	»	

<sup>(1)</sup> t = la température centigrade -20°.

<sup>(2)</sup> c = + 0.000017923.

### DILATATION DE QUELQUES LIQUIDES (suite)

	C	EFFICIEN'	rs
NOMS DES LIQUIDES	а	b	c
Ether  » amylchlorhydrique  » éthyl-acétique  » éthyl-bromhydrique  » éthyl-bromhydrique  » éthyl-carbonique  » éthyl-oxalique  » éthyl-iodhydrique  » methyl-iodhydrique  Huile d'olive  Naphtaline (')  Nitrobenzine  Pétroles (moyenne)  Phénol  Solut. saturée de sel marin.	14803 11715 12738 09309 13376 11711 11422 10688 11996 00798 0747 08263 07 à 10	+21914 -00634 +15014 +0526 +19638 +08417 +21633 -07726 +18095 +05225	+27 +13537 +11797 +050 +169 +0985 +0621 +0473 +1005 +08274
Sulfure de carbone	11398	+13706	+19122

Détermination de la dilatation des liquides. — On détermine le poids d'un thermomètre calibré vide  $(\pi)$ , plein de mercure à zéro jusqu'à la division a près du réservoir  $(\pi+P)$ , plein de mercure à zéro jusqu'à la division b, an haut de la tige  $(\pi+P+p)$ . Soient n=b-a et D=1a densité du mercure à zéro. On a  $\frac{P}{D}=$  volume du réservoir jusqu'à a à zéro,

 $\frac{P}{n\,D}$  = volume d'une division à zéro ; il est donc facile de connâtre le volume à zéro d'une portion quelconque de l'instrument.

Une certaine quantité de mercure occupant à zéro le volume v, occupe à  $t^0$  un volume calculé v  $(\mathbf{1}+Kt)$ ; il atteint alors la division x, qui, à zéro, correspond au volume v'. On a  $v(\mathbf{1}+Kt)=v'(\mathbf{1}+\delta t)$ ,  $\delta_t$  étant la dilatation du verre de l'instrument de zéro à  $t^0$ : on connaît donc  $\delta_t$ . Répétant l'expérience avec le liquide à zéro et à  $t_0$ , on a

$$\mathbf{V}'(\mathbf{x} + \mathbf{\hat{c}}_t) = \mathbf{V}(\mathbf{x} + \mathbf{X}_t),$$

 $X_t$  étant la dilatation du liquide de zéro à  $t_0$ .

<sup>(1)</sup> t = 1 a température centigrade  $-79^{\circ}$ ,2.

### RÉDUCTION

des hauteurs barométriques à zéro degré.

FORMULE

$$h=\mathrm{H}\,\frac{555\mathrm{o}}{555\mathrm{o}+t}\,(\,\mathrm{i}+kt\,)$$

h, hauteur réduite;

H, hauteur observée (corrigée de la capillarité [1]);

t, température de l'expérience;

k, coefficient de la dilatation linéaire de l'échelle.

### USAGE DES TABLES

Soit

$$H = 756$$
  $t = + 23^{\circ}$ 

L'instrument étant gradué sur verre, on a dans la colonne 760 de la première Table

Retrauchant cette somme de la hauteur observee H on aura la hauteur réduite h

$$h = 756 - 2,98 = 753,02.$$

[4] Voir la Table, page 312.

### Valeurs du terme kt.

t	CRISTAL	LAITON	t	CRISTAL	LAITON
0 1	0,0000 07567	0,0000	 6	0,0000 45400	0,000
<b>2</b> 3	15133 22700	37564 56 <b>3</b> 46	- š	5296 <del>7</del> 60533	13147
4 5	30267 37833	75128 93910	9	68100 75667	169038 187820

# HAUTEUR A RETRANCHER

# de la hauteur observée avec un baromètre pour la réduire à zéro.

(Correction additive pour les degrés négatifs)

II = hauteur observée; t = température

### 1° Baromètre gradué sur verre.

t\II	700	710	720	730	740	750	760	770	780
1 2 3 4 5 6 7 8 9	0,240 0,359 0,479 0,599 0,719 0,838 0,958	0,121 0,243 0,364 0,486 0,607 0,729 0,850 0,972 1,093 1,215	0,246 0,370 0,493 0,616 0,739 0,862 0,986	0,250 0,375 0,500 0,625 0,749 0,874 0,999	0,254 0,380 0,506 0,633 0,760 0,886 1,013	0,257 0,385 0,513 0,642 0,770 0,898 1,027 1,155	0,266 0,390 0,520 0,650 0,780 0,910 1,040	0,263 0,395 0,527 0,659 0,790 0,922 1,054 1,186	0,267 0,400 0,534 0,667 0,801 0,934 1,068

### 2º Baromètre gradué sur laiton

t	700	710	720	730	740	750	760	770	780
2 3 4 5 6 7 8 9	0,226 0,339 0,452 0,565 0,678 0,791 0,904	0,115 0,229 0,344 0,458 0,573 0,688 0,802 0,917 1,031 1,146	0,232 0,349 0,465 0,581 0,697 0,813 0,930 1,046	0,236 0,353 0,471 0,589 0,707 0,825 0,942 1,060	0,239 0,358 0,478 0,597 0,716 0,836 0,955 1,075	0,242 0,363 0,484 0,605 0,726 0,847 0,968	0,245 0,368 0,491 0,613 0,736 0,859 0,981	0,249 0,373 0,497 0,621 0,746 0,870 0,994	0,252 0,378 0,504 0,629 0,755 0,881 1,007

	Hau	Hauteur e	lim ne	en millimètres à ajouter à la hauteur ba	es à	ajoute	er à la	a hau	hauteur ]		rométriq	ne o	bser	vée	
		R	ayon du	rayon du tube en millimètres: F=flèche on hauteur du ménisque en millimètres	millimè	res; F=	= flèche	on haut	eur du r	nénisqu	e en mín	limètro	8		
-/=	0,3	0,3	0,1	0,5	0,6	0,7	8,0	6,0	1,0	1,1	1,2	1,3	1,4	1,5	1,6
-	0,60	0,89		-	-	1,86	2,05	2	2,35	"		"		=	"
e, 5,	0, (0)	0,73	6,05	1,16	1,36	1,5/	1,7,1	. S.	2.5°	2,0	*	*	*	*	
G C	0,10	0,00	0,79	0,97	1,1,1	-	1,1/1	1,57	89,1	Ι,	1,87				
5, S	0,34	0,00	9,00	0,81	0,96		_	1,33	1,4,4	Ι,	1,61	, ,		=	
ر د د	0,29	0,43	0	0,69	0,83	66,0	1,04	1,1,1	1,24	1,32	1,39	1,46	1,51		
70 0	0,24		œ.	66,0	0.70	0,80	0,90	0.99	1,07	1, 1,	1,21	1,37	1,32	1,37	
2,3	0,31	0,31		0,	0,00	69,0	0,78	0,86		1,00	1,06	1, 11	1,16	1,20	1,24
	0,18	0,37	ċ,		0,53	09,0	0,68	0,75	0,81	0,87	6,03	Ċ.	1,02	90,1	01,1
  	0,16	0,33	0,31	0,38	9, 0	0,53	0,59	0,65	0,71	0,76	o, SI	98,0	06,0	0,94	0,97
×	0,1,		0,27	0,3/	0, 10	0,46	0,52	0.57	0,62	0,67	0,73	0,76	0,80	0,83	98,0
÷	0,13		0,3/	0,30	0,35	01,0	9, 0	0,50	0,55	60.0	0,64	0,67		0,74	0,77
2,4	0,11			0,26	16,0	0,36	0, 0	0,45	67/0	0.53	0,56	0,00	0,63	0,66	89,0
1,1	0,09		61.0	0,23	0,37	0,33	0,36	0,40	0,45	0,47	0,50	0,53	0,56	0,59	0,61
94	0,08	0,12	0,1	0,30	0,24	0,28	0,53	0,35	0,38	0,42	0,45	0,47	0,50	0,52	0,54
×.	c		0,1	0,18	0,33	0,35	0,38	o,	0,34	0,37	0,40	0,43	0,45	0,47	6,49
~ ·	0,07	0,10		0,16	0,19	0,22	0,25	0,38	0,31	0,33	0,35			0,42	0,44
2,0	90,0		0,12	0,14	0,17	0,30	0,22	0,25	0,27	0,30	0,32		0,36	0,37	0,39
5,6	0,00	80,0	0,10	0,13	0,15	0,18		0,33	0,24	0,36	2,38	0,38 0,30	0,32	0,34	0,35
5,6	0,00			0,13	0,14	0,16		o,	0,23	0,24	0,36 0,37	7.37	0,29	0,30	0,32
	0,04		0,08	0,10	0,13	0,14	0,16	0,		0,21	0,23	),3/	0,36	0,27	0,28
9	0,04	0,00	10,07	60,0	0,111	0,13	0,14	0,16	0,18	0, 19	0,21	0,2110,2210,2310,24	0,23	0,2/1	0,25

# TENSION DE LA VAPEUR DE MERCURE (Regnault)

Degrés	MHlimètres	Degrés	Millimètres	Degrés	Millimètres	Degrés	Millimètres
0	0,03	170	8,09	. 290	94,46	01/	1864
		180	00,11	300	2/2,15	430	2178
50	113	061	1/8/1	340	69,665	(30	2533
		200	19,90	330	368,73	01,1)	2937
90	0,51/	210	26,35	330	(50,91	000	3384
100	0,2/6	220	3/1,70	3/10	5/8,35	091	3888
011	1,073	230	(5,35	350	663, 18	o <i>Ľ</i> ľ⁄	0 <u>c</u> t/ <u>5</u>
130	1,534	2/10	58,83	3(io	797,71	081	5062
130	2,175	250	75,75	370	69,466	06 <del>1</del> /	19 <u>Z</u> c
0/1	3,059	260	96,73	380	1139,65	200	6520
150	992,4	270	123,01	390	13/6,71	510	7354
160	5,900	280	155,17	ooly	1587,96	530	8265
						-	

## DENSITÉS DES CORPS SIMPLES SOLIDES

celle de l'eau à 4 degrés étant prise pour unité

Aluminium AI fondu	2,56 (1)
lamine	2,67
Antimoine Sb	6,72 (2)
Argent Ag fondu	10,512 (3)
Arsenic As	5,67 (1)
Baryum Ba	3,8
Bismuth Bi	0,82 (2)
- veristallin	2,69 (5)
Bore B   cristallin	2,45 (17)
fondu	
Cadmium Cd fondu	8,60 (6)
Carrier Ca	8,69 (4)
Cæsium Cs	1,9
Calcium Ca	1,58 (1)
Carbone C diamant	1,34 à 1,46 (8)
Carbone C diamant	3,50 a 3,53 (°)
graphite foisonnant	2,06 (17)
Gérium Ce	6,68 (11)
Chrome pur Cr	6,92 (15)
Cobalt Co fondu	8,6
Cuivre Cu { fondu	8,85 (2)
laminé	8,95 (1)
Didyme Di	"
Erbium E	4,8
Étain Sn	7,29 (4)
	7,20 (1)
Fer Fe fondu	11
Gallium Ga	7,79 (4) $5,95$ (13)
Glucinium Gl	2,10 (12)
Indium In	
lode I	(7712 3.7
Iridium Ir	
Lanthane La	6,1
Lithium Li	0,59 (16)

<sup>(4)</sup> II. Deville. (2) D'Elhuyart. (3) Dumas. (4) HÉrapath. (5) Woehler et. H. Deville. (6) Troost. (7) Fernet. (5) Regnault. (2) Dumas. (10) Dufrénoy. (11) Hillehrand. (12) Dehray. (13) Lecoq de Roisbaudran. (14) Gay-Lussac. (15) II. Deville et Dehray. (16) Bunsen. (17) Moissan.

### DENSITÉS DES CORPS SIMPLES SOLIDES

Magnesium Mg	1.74 (1)
Manganèse Mn	8,01 (2)
Molybdène Mo	9.01 (2)
4.	8,28 (2)
Nickel Ni ) londu , forge.	8,67 (2)
Niobium Nb	7.1
Londa	10,26 (4)
Or Au   fondu	19,36 (*)
Osmium Os	22,47 (5)
Palladium Pd	12,05 (5)
Phosphore Ph	
Platine Pt fondu	$\begin{bmatrix} 1 & 77 & (6) \\ 21 & 43 & (5) \end{bmatrix}$
Plomb Pb	11,35 (1)
Potassium K	0,86 (8)
Rhodium Bh	12,41 (5)
Rubidium Rb	1,52 (1)
Ruthénium Ru	12,3 (5)
Sélénium Se	4.30 (8)
a. Veristallin	2,65 (6)
Silicium Si cristallin	2,49 (6)
Sodium Na	0,97 (6)
( a ata i dai arra	2,07 (9)
Soufre S / octaedrique	1,96 a 1,99 (9)
Strontium Sr	2,54 (1)
Tantale Ta	10.4
Tellure Te	6.24 (1)
Thallium Tl	11,86 (10)
Thorium Th	10.000 (11)
Titane Ti	4.87  (11)
Tungstène W	18,7 (14)
Uraninm U	18,33a18,40(12)
Vanadium V	5,5
Yttrium Y	3,8
Zinc Zu	7.19 (2)
Zirconium Zr	4,14 (13)
	1

<sup>(1)</sup> Bunsen. (2) Hérapath. (3) Rivot. (4) Children. (5) H. Deville et Debray. (8) D'Elhnyart. (7) Gay-Lussac et Thonard. (8) L. teroyer et Bunnas. (9) Ch. Deville. (10) Lamy, (11) Nilson. (12) Peligot. (13) Troost. (14) Moissan.

## Recherche de la densité absolue des minéraux.

Note de M. DAMOUR.

On concasse le minéral, on le fait passer successivement à travers deux tamis. Le premier ne doit laisser écouler que des fragments de la grosseur d'une graine de pavot, mêlés d'une poudre plus ou moins fine. Le second, à mailles plus serrées, sépare cette poudre. On lave les fragments, on les fait bouillir dans de l'eau distillée, puis on les introduit, encore humides, dans un creuset de platine portant une anse de même métal. Ce creuset a été préalablement taré dans l'air et aussi dans l'ean. Le tout est suspendu à l'un des plateaux d'une balance de précision par un fil fin en platine, et plongé dans un vase contenant de l'eau distillée. On note la température de l'air ambiant et l'on établit l'équilibre entre les plateaux. On retire alors de l'eau le creuset avec son contenu ; on le remplace par des poids qui donnent ainsi le poids total de la matière et du creuset dans l'eau. Retranchant la tare du creuset pesé dans l'eau, on a le poids exact de la matière dans l'eau.

Laissant la matière dans le creuset, on fait sécher le tout à une étuve dont la température n'excède pas + 70° à + 80° C. Après complète dessiccation, on porte le creuset avec son contenu sur le plateau de la balance et, après avoir rétabli l'équilibre, on retire le tout, puis on le remplace par des poids. Retranchant la tare du creuset, on a le poids de la

matière pesée dans l'air.

### EXEMPLE

Orthose du mont Saini-Gothard

Poids de la matière et du creuset		
dans l'eau	4,807	
A déduire : poids du creuset dans	,	
l'eau	2,974	
Reste : poids de la matière		

Poids de la matière et du creuset	
dans l'air	6,123
	0,123
A déduire : poids du creuset dans	
l'air	3,106
Reste : poids de la matière	
dans l'air	3,017
dans tall	5,017
•	gr
Poids de la matière dans l'air	3,017
Poids de la matière dans l'eau	1,833
Différence	1,184
l'où	

d

$$\frac{3.017}{1.184} = 2.548 = densité.$$

Quant aux pierres précieuses et aux objets qu'on ne veut pas briser, la recherche de la densité s'effectue rapidement par le procédé qui suit :

Le creuset destiné à les contenir reste plongé dans l'eau distillée où il doit osciller librement. étant suspendu par un fil de platine rattaché au

plateau de la balance.

On place la pierre sur le plateau; on équilibre le tout ; on enlève la pierre, puis on la remplace par des poids que l'on retire ensuite après en avoir pris note. On plonge alors la pierre dans le creuset immergé. Le poids qu'il faut ajouter pour rétablir l'équilibre fait connaître le volume d'eau déplacée. Divisant le poids de la pierre par le poids de ce volume d'eau, le quotient exprime la densité.

### EXEMPLE

### Rubis oriental (corindon)

Poids dans	l'air	1gr.020
Perte dans	l'eau	$0^{gr}, 255$

d'où

$$\frac{1,020}{0,255} = 4,00 = densité.$$

### DENSITÉS DES MINÉRAUX,

celle de l'eau entre 10 et 16 degrés étant prise pour unité

Corps simples et alliages naturels	
Antimoine	6,62à 6,72(1)
Argent	10,10à11,10(2)
Arsenic	5,67  a  5,93(3)
Bismuth	
Anthracite	9,73 (3) 1,34a1,46 (4)
Carbone Diamant	3,50 à 3,53 (5)
· / Graphite	2,09 à 2,24 (6)
Çuivre	8,94 (3)
Étain	7,18 (1)
Fer meteorique	7,18 (1) 7,30  a  7,80  (3)
Iridium osmiė	21,12 (8)
Mercure	13,60à14
Mercure argental Amalgame	13,75 (9)
Arquerite	10,80 (10)
Or	15,60à 19,34(8)
Or argental (electrum) de l'Altai	14,55 (8)
Or palladie du Brésil	18,87 (11)
Platine	17.11 a 17,86(8)
Platine-iridium	22,60 a 23 (12)
Plomb	11,44 (3)
Sélénium du Mexique	4,32 (13)
Soutre de Sieile	2,07 (14)
Tellure de Nagyag	6,19 (11)
Acides et oxydes	
Acide arsenieux	3,69à3,70 (5)
Acide borique	1,48 (3)
( Anatase,	3,88 (11)
Acide titanique   Brookite	4,14 (11)
Rutile	4,28 (11)
1	47

<sup>(4)</sup> Kenngott, (7) Miller, (8) Dana, (6) Reguanlt, (5) Dumas, (6) Dufreinoy, (7) Phillips, (6) G. Rose, (9) Haidinger, (10) Domeyko, (11) Damour (12) Swanberg, (13) Del Rio, (14) Ch. Sainte-Claire Deville.

Alumine (corindon)	$3,99  a  4,02  {1 \choose 2}$ $5,56  {2 \choose 2}$
Antimoine oxyde   Exitele	$5,22 \dot{a}  5,30  (^3)$
Bismuth oxydé	4,36 (4)
Cuivre oxyde   Melaconise	5,14 a 5,39 (5) 5,99 (6)
Diaspore	3,37 (1)
Étain oxyde (cassiterite)	$6,30\mathrm{a}7,10(^2)$
Fer oligiste	[5,24a5,28]
Fer oxydulé (aimant)	4,94a5,18 (1)
Fer oxydé hydraté Cæthite	4,04à4,40 (2) 3,66à4,00 (2)
Franklinite	5,09 (6)
Glace à zéro	0,92 (8)
Magnésie (périclase)	3,67 (1)
Magnésie calcinée au four électrique.	3,65 (12)
Magnésie hydratée (brucite)	2,35 (6)
/ Acerdese	4,20à4,40 (9)
Manganèse oxydé Braunite	4,75 (1)
1	4,72 (1)
Pyrolusite	4,82 à 4,97 (°)
Plomb oxyde ( Litharge	7,90 (10)
Minium	8,94 (11)
Silice Agate	2,58à2,62 (1)
Quartz	2,65 (1)
Opale (silice hydratee)	$2,03 \dot{a}  2,09  \binom{10}{1}$
Urane oxydé (pechblende)	6,01 à 8,07 (1)
Zincite	5,57 (1)
Aluminates	
Cymophane	3,72 à 3,74 (¹) 4,55 (¹)

<sup>(1)</sup> Damour. (2) Dana. (3) Rivol. (4) Busson. (5) Teschemacher. (8, Haldinger. (7) Rammelsherg. (5) Brunner. (9) Turner. (10) Delafosse. (11) Dufrénoy. (12) Moisson.

GahnitePléonasteSpinelle	4,10à4,56 (1) 3,57 (2) 3,55à3,61 (1)
Antimoniates	
Bleinière	4,60à4,76 (³) 4,71 (¹)
Antimoniures	
Breithauptite	7,54 (4) 9,40à9,80 (5)
Arséniates	
Chaux arséniatée (pharmacolite) Cobalt arséniaté (érythrine) Aphanèse Euchroîte Kupferglimmer Liroconite Olivénite Fer arséniaté { Arséniosidérite Pharmacosidérite Scorodite	2,64à2,73 (2) 2,95 (2) 4,31 (6) 3,39 (4) 2,66 (1) 2,96 (1) 4,38 (1) 3,52 (8) 2,90à3,00 (7) 3,11à3,18 (1)

<sup>(1)</sup> Damour. (2) Dana. (3) Hermann. (4) Breithaupt. (5) Pisani. (5) Rammelsberg. (7) Friedel. (6) Dufrénoy.

Nickelarséniaté (cabrerite du Laurium) Plomb arséniaté (mimetèse) Zinc arséniaté (adamine)	$\begin{array}{cccc} 3,11 & (1) \\ 7,19a7,21 & (2) \\ 4,33 & (2) \end{array}$
Arséniures.	
Cobalt arsénié (smaltine)	8,26 (1)
Borates.	
Boracite Borax Jérémeiewite.	$\begin{bmatrix} 2,91 \grave{a} 2,97 & (^1) \\ 1,72 & (^4) \\ 3,28 & (^1) \end{bmatrix}$
Borotitanates.	
Warwickite	$3,35  a  3,36  (^{1})$
Bromures.	
Bromargyre	5,80à6,00 (4)
Carbonates.	
Aragonite	. 3,70à3,83 (6) 3,66à3.68 (1) 2,70à2.73 (1)

<sup>(1)</sup> Damour. (2) Friedel. (3) Rammelsberg. (4) Dana. (5) Breithaupt. (6) Phillips. (7) Brooke

Cérusite	6,57 (1)
Diallogite	3,55 à 3,66 (1)
Dolomie	2,83 à 2,94 (2)
Gay-Lussite	1,92à1,99 (3)
Giobertite	2,99à3,15 (¹)
Leadhillite	$6,20 \dot{a} 6,50 (^2)$
Malachite	3,93 (1)
Natron	1.42 (2)
Parisite	4,35 (4)
Sidérose	3,83 à 3,88 (1)
Smithsonite	4,30 à 4,45 (1)
Strontianite	3,60 à 3.71 (2)
Witherite	
Zinconise	3,60 (5)
	, , , , ,
Chlorures	
	2 =0 (6)
Atacamite	3,70 (6)
Calomel	6,48 (1)
Calomel	6,48 (1) 5,31 à 5,43 (8)
Calomel Gérargyre. Matlockite.	$\begin{array}{ccc} 6,48 & (^{5}) \\ 5,31 & 5,43 & (^{8}) \\ 7,21 & (^{9}) \end{array}$
Calomel Cérargyre Matlockite Mendipite	$\begin{array}{ccc} 6,48 & (^{1}) \\ 5,3115,43 & (^{8}) \\ 7,21 & (^{9}) \\ 7.0017,10 & (^{19}) \end{array}$
Calomel Cérargyre Matlockite Mendipite Phosgénite	6,48 (*) $5,31 \hat{a}  5,43$ (*) 7,21 (*) $7.00 \hat{a}  7,10$ (*) $6,00 \hat{a}  6,10$ (6)
Calomel Cérargyre. Matlockite Mendipite Phosgenite. Sel gemme	6,48 (1) 5,31 à 5,43 (8) 7,21 (9) 7,00 à 7,10 (10) 6,00 à 6,10 (6) 3,26 (2)
Calomel Cérargyre Matlockite Mendipite Phosgénite	6,48 (*) $5,31 \hat{a}  5,43$ (*) 7,21 (*) $7.00 \hat{a}  7,10$ (*) $6,00 \hat{a}  6,10$ (6)
Calomel Cérargyre. Matlockite Mendipite Phosgenite. Sel gemme	6,48 (1) 5,31 à 5,43 (8) 7,21 (9) 7,00 à 7,10 (10) 6,00 à 6,10 (6) 3,26 (2)
Calomel Gérargyre Matlockite Mendipite Phosgénite Set gemme Sylvine.  Chromates	6,48 (1) 5,31 à 5,43 (8) 7,21 (9) 7,00 à 7,10 (10) 6,00 à 6,10 (6) 2,26 (2) 1,90 à 2,00 (2)
Calomel Cerargyre Matlockite Mendipite Phosgénite Sel gemme Sylvine  Chromates Crocoïse	6,48 (1) 5,31 à 5,43 (8) 7,21 (9) 7,00 à 7,10 (10) 6,00 à 6,10 (6) 2,26 (2) 1,90 à 2,00 (2)
Calomel Gérargyre Matlockite Mendipite Phosgénite Set gemme Sylvine.  Chromates	6,48 (1) 5,31 à 5,43 (8) 7,21 (9) 7,00 à 7,10 (10) 6,00 à 6,10 (6) 2,26 (2) 1,90 à 2,00 (2)
Calomel Cerargyre Matlockite Mendipite Phosgénite Sel gemme Sylvine  Chromates Crocoïse	6,48 (1) 5,31 à 5,43 (8) 7,21 (9) 7,00 à 7,10 (10) 6,00 à 6,10 (6) 2,26 (2) 1,90 à 2,00 (2)
Calomel Cérargyre. Matlockite. Mendipite. Phosgénite. Sel gemme. Sylvine.  Chromates Crocoïse. Sidérochrome.	6,48 (1) 5,31 a 5,43 (8) 7,21 (9) 7,00 a 7,10 (10) 6,00 a 6,10 (6) 2,26 (2) 1,90 a 2,00 (2)  5,90 a 6,10 (10) 4,32 a 4,50 (2)
Calomel Cerargyre Matlockite Mendipite Phosgénite Set gemme Sylvine  Chromates  Crocoïse Sidérochrome  Fluorures  Cryolite.	6,48 (1) 5,31 à 5,43 (8) 7,21 (9) 7,00 à 7,10 (10) 6,00 à 6,10 (6) 3,26 (2) 1,90 à 2,00 (2)  5,90 à 6,10 (10) 4,32 à 4,50 (2)  2,96 (1)
Calomel Cérargyre. Matlockite. Mendipite. Phosgénite. Sel gemme. Sylvine.  Chromates Crocoïse. Sidérochrome.	6,48 (1) 5,31 a 5,43 (8) 7,21 (9) 7,00 a 7,10 (10) 6,00 a 6,10 (6) 3,26 (2) 1,90 a 2,00 (2)  5,90 a 6,10 (10) 4,32 a 4,50 (2)  2,96 (1)

<sup>(1)</sup> Damour. (2) Dana. (3) Kobell. (4) Bunsen. (5) Smithson. (6) Breithaupt. (7) Haidinger. (8) Domeyko. (9) Rammelsherg. (10) Berzelius.

Fluorine. Yttrocérite.	3,14à3,19 (¹) 3,45 (²)
Iodures	
lodite	5,67 (1) 5,70 (3)
Molybdates	
Mélinose	6,95 (4)
Niobates	
Euxénite tergusonite Niobite Pyrochlore Samarskite	4,61à4.76 (5) 5,84 (6) 5,60à6,00 (7) 4,32 (8) 5,54 (7)
Nitrates	
Nitratine	2,29 (9) 1,94 (10)
Phosphates	
Apatite . Autunite . Chalcolite . Childrénite . Dihydrite . Dufrénite .	3,23 (8) 3,57 (7) 3,62 (7) 3,25 (11) 4,00 à 4,40 (10) 3,20 à 3,40 (12)

<sup>(†)</sup> Kenngolt. (2) Berzélius. (3) Domeyko. (4) Smith. (5) Scheerer. (6) Allan. (7) Damour. (8) G. Rose. (9) Hayer. (10) Dana. (11) Rammelsberg. (12) Karsten.

Hétérosite	3,39à3,52 (1)
Hureaulite	3,18a3,20 (2)
Klaprothine	3,06 (3)
Libethénite	3,60à3,80 (4)
Monazite	5,00à5,09 (2)
Plomb gomme	3,50 à 3,53 (2)
Pyromorphite	6,59à7,05 (4)
Triphylline	3,56 (5)
Triplite	3,37 a 3,80 (2)
Turquoise de Perse	2,52 a 2,80 (3)
Vivianite	2,72 (6)
Waguérite	2,98a3,07 (5)
Wawellite	2,36 (1)
Xénotime	4,54 (12).
	1
Séléniures	1
ocioniai es	
e de la constance	
Clausthalie	7,70 (8)
Clausthalie	7,70 (8) 7,48à7,51 (9) 8,00 (10)
Clausthalie	7,48a7,51 (°)
Clausthalie	7,48a7,51 (°) 8,00 (10)
Clausthalie	7,48 i 7,51 (9) 8,00 (10) 7,10 i 7,37 (11)
Clausthalie	7,48 h 7,51 (9) 8,00 (10) 7,10 h 7,37 (11) 3,25 (3)
Clausthalie Eucairite Naumannite Onofrite  Silicates anhydres  Achmite Ægirine	7,48 i 7,51 (°) 8,00 (°) 7,10 i 7,37 (°) 3,25 (°) 3,44 (°) 3,78 (°)
Clausthalie Eucairite Naumannite Onofrite  Silicates anhydres  Achmite Ægirine Allanite	7,48 i 7,51 (3) 8,00 (10) 7,10 i 7,37 (11) 3,25 (3) 3,44 (2) 3,78 (2) 3,04 i 3,09 (2)
Clausthalie Eucairite Naumannite Onofrite  Silicates anhydres  Achmite Ægirine	7,48 à 7,51 (°) 8,00 (°) 7,10 à 7,37 (°) 3,25 (°) 3,44 (°) 3,78 (°)
Clausthalie Eucairite Naumannite Onofrite  Silicates anhydres  Achmite Ægirine Allanite	7,48 i 7,51 (3) 8,00 (10) 7,10 i 7,37 (11) 3,25 (3) 3,44 (2) 3,78 (2) 3,04 i 3,09 (2)

Dufrénoy, (2) Damour. (2) Fuchs. (4) Dana. (5) Œrsten. (8) Struve.
 Haldinger. (4) Stromeyer. (2) Nordenskioeld. (10) G. Rose. (11) H. Rose. (12) Smith.

	3.5
Amphibole   Hornblende	$3,05 \text{ à } 3,42 \ (^2)$
(Tremolite	$2,93  a  3,20  (^2)$
Amphigène	2,48 (3)
Andalousite	3, 14à3, 16 (1)
Anthophyllite	3,13 (1)
Cancrinite	2.46 (4)
Cérine	$3,77 \text{ à } 3,80 \ (^2)$
Cordiérite	$2,55 \dot{a}  2,59 (^2)$
Diallage	3,26  à  3,34  (1)
Disthène	3,67 (1)
Emeraude	2,67 à 2,75 (1)
D 4 . 4 . 4	$2,67  a  2,75  {1 \choose 1} \ 3,30  {1 \choose 1}$
Thallite	3,46 (1)
Epidote Thallite	3,57 (1)
Eudialyte	2,88à2,90 (1)
/ Orthose	2,50à $2,50$ (1)
Microcline	$2,54 \hat{a}  2,58  (^1)$
Albite	$2,60 \mathrm{a} 2,62 \mathrm{(}^{1}\mathrm{)}$
	$2.61  \text{a}  2.64  (^1)$
Andésine	
Labradorite	- 7 / 7 / 7 / 1
\ Anorthite	
Fibrolite	3,19a3,21 (1)
Gadolinite	4,23 a 4,33 (1)
Gehlénite	2,90à3,01 (2)
/ Almandine	$3.92  a_{4}, 20  {}^{(1)}$
Grossulaire	[3,54a3,62]
Grenat Melanite	3,83 (1)
Ouwarowite	3,42  à  3,51  (3)
Pyrope	3,66  a 3,75  (1)
Spessartine	4,16à4,20 (1)
Haŭyne	2,49 (1)
Helvine	3,16à3,17 (4)
Humboldtilite	2,94 a 3,00 (1)
Hypersthène	3,36a3,42 (1)
1	

<sup>(1)</sup> Damour. (2) Des Cloizeaux. (3) Erdmann. (4) Gmelin.

Idocrase	3,29à3,43	(1)
Ilvaite	3,95a4,02	(1)
Jade néphrite	2,96à3,06	(1)
Jadéite	3,28  a  3,35	(1)
Lapis-lazuli	2,50 à 3,04	(1)
Néphéline	2,56 à 2,64	(2)
Obsidienne	2,30 à 2,54	(1)
Péridot	3,33à3,41	(1)
Pétalite	2,40à2,58	(1)
Phénacite	2,96	·(1)
Pollux	2,90	(3)
( Diopside	3,32	(1)
Pvroxène ( Augite	3,30	(1)
Hedenbergite	3,50	(4)
Rhodonite	3,64	(1)
Saphirine	3,47	(1)
Saussnrite	3,38  a  3,42	(1)
Sillimanite	3,24	(1)
Staurotide	3,73	(1)
Triphane	3,14a3,18	(1)
( Dipyre	2,65	(1)
Wernérite   Meïonite	2,73	(1)
( Paranthine	2,68	(1)
Willémite	4,01	(4)
Wollastonite	2,80 à 2,90	(4)
Zircon	4,04 à 4,67	(1)
Zoïzite	3,12 à 3,32	(1)
Silicates hydratés		
·		
Agalmatolite	2,13à2,59	
Allophane	1,85a2,02	
Analcime	2,25	(1)
Apophyllite	2,35 à 2,40	(1)

<sup>(1)</sup> Damour. (2) Erdmann. (3) Pisani. (4) Des Cloizcaux.

Brewsterite	2,45 (1)
Calamine	3,35  à  3,50  (2)
Carpholite	2,93 (2)
Cérérite	5,01 (1)
Chabasie	2,09 (1)
Chrysocolle	2,00 à 2,20 (1)
Clinochlore	$2,65  a  2,78  (^2)$
Cronstedtite	3,35 (1)
Damourite	2,79 - (3)
Dioptase	3,28 (2)
Epistilbite	2,25 (2)
Euclase	3,08 (1)
Faujasite	1,92 (1)
Gismondine	2,26 a 2,27 (4)
Gmélinite	2,07 (1)
Halloysite	1,92 à 2,12 (2)
Harmotome	$_{2},43$ (1)
Heulandite	2,20 (1)
Hisingérite	3,04 (5)
Laumonite	2,28 à 2,41 (2)
Levyne	2,21 (1)
Magnésite	1,20à1,60 (1)
Malacon	$3,96 \text{ à } 4,05  (^{1})$
Mésotype	2,24 (1)
Okénite	2,28 (1)
Orthite	$3,41 \text{ à } 3,65  (^2)$
Pectolite	2,74 à 2,88 (2)
Pennine	2,66 (2)
Prehnite	2,91 a 2,95 (1)
Pyrophyllite	2,78 (2)
Scolésite	2,26 (1)
Stilbite	2,16 (1)

<sup>(1)</sup> Damour. (2) Des Cloizeaux. (3) Delesse. (4) Marignac. (5) Berzélius.

Tale Thomsonite Thorite Tritomite	2,71 (1) 2,38 (1) 4,19à5,22 (1) 4,16à4,66 (3)
Silicio-borates	
Axinite. Botryolite. Danburite. Datholite. Homilite. Tourmaline.	3,29 (1) 2,88à2,90 (4) 2,97 (5) 2,79à2,99 (1) 3,34 (1) 3,04à3,20 (4)
Silicio-chlorures .	}
Pyrosmalite	3,08 (2) 2,38  a  2, (2)
Silicio-fluorures	
Chondrodite Leucophane Mélinophane Mica Topaze	2,20 (6) 2,97 (7) 3,00 (8) 2,71 à 3,13 (2) 3,51 à 3,58 (1)
Silicio-niobates	
Wöhlérite	3,41 (8)
Silicio-titanates	
MosandriteSphèneTscheffkinite	3,02 (1) 3,51 (1) 4,51 a $4,55$ (9)

<sup>(4)</sup> Damour. (5) Des. Choizeaux. (8) Bertin. (4) Rammelsberg. (5) Brush. (6) Haidinger. (7) Esmark. (6) Scheerer. (8) H. Rose.

### Sulfates Alun potassique.... 00,1 Anglesite ... 6,26 à 6,30 ( 2,90 à 2,96 Anhydrite. . . . . . . . . . . . . . . . . . . . 4,48 à 4,72 3,92 à 3,96 . . . . . . . . . . . . . . 2,21 1,75 2,64à2,85 2.33 6.80 1.83 2,73 1.66 Sulfures Alabandine.... Chalcopyrite 12a8,20 36à4,47 7,26à7.60 (11) Greenockite . . (12) 5.80 6,99 5,65 (1.5) Molvbdénite..... 4.04

 <sup>(4)</sup> Damour. (2) Naumann. (3) Dana. (4) G. Rose. (5) Beudant.
 (5) Dufrénoy. (7) Pisani. (8) Karsten. (9) Stromeyer. (19) Scheerer.
 (14) Breithaupt. (12) Hauer. (13) Woehler. (14) Rammelsberg.

Orpiment	3,48 (2)
Philippsite	5,05 (3)
Pyrite	4,85à5,04 (1)
Pyrite blanche (Sperkise)	4,77à4,86 (¹)
Pyrrhotine	4,62 (1)
Réalgar	3,64 (4)
Sperkise (Pyrite blanche)	4,77 à 4,86 (1)
Stannine	4,77 à 4,86 (¹) 4,47 (¹)
Stibine	4,62 (5)
Sulfo-antimoniures	.,
Bournonite	E - 23 E 02 /13
Freieslébénite	5,75à5,83 (¹)
Jamesonite	5,92 (1) $5,61$ (1)
Miargyrite.	5,20a5,40 (6)
Panabase.	$4,62 \dot{a}  4,93  (^{1})$
Polybasite	6,21 (6)
Psaturose	6,27 (1)
Pyrargyrite	5,86 (3)
Ullmannite	6,45  a  6,50  (1)
Zinkénite	5,35 (1)
Sulfo-arséniures	
1	0 0:02 (1)
Cobaltine	6,26à6,37 (1)
Disomose	6,09 (6)
Dufrénoysite	5,55 (3) $4.36$ (1)
Mispickel	
Proustite	$5,22 \text{ à } 6,07 \ (^{1})$ $5,50 \ (^{1})$
Tennantite	4,74 (1)
	4,74
Sulfo-tellures	
Elasmose (Blattererz)	6,68 à 7,20 (8)
Joseite	7,91 à 8,71 (1)
Tétradymite	7,41 (1)

<sup>(1)</sup> Damour. (2) Haidinger. (3) Dana. (4) Dufrénoy. (5) Mohs. (6) G. Rose. (7) Platiner. (8) Folbert.

### DENSITÉS DES MINÉRAUX (fin)

Tantalates	
TantaliteYttrotantale	7,65 (1) $5,88$ (2)
Tellurures	
Altaïte	8,16 (3)
Bornine	7,55 (1)
Hessite	$8,308,90(^3)$
Petzite	8,83 (4)
Mullérine	8,33 (4)
Sylvanite	8,28 (4)
Titanates	
Æschynite	4,90à5,14 (5)
Chrichtonite	4,73 (6)
Ilménite	4,89 (1)
Pérowskite	4,04 (1)
Polymignite	4,77à4,85 (5)
Tungstates	1
Scheelite	6,07 (8) 7,90a8,13 (9)
Scheelitine	7,90a8,13 (9)
Wolfram	$7,14a_{7},36$ (1)
Vanadates	
Déchénite	5,81 (10)
Descloizite	5,84 (1)
Vanadinite	6,66a7,23(11)
Combustibles minéraux	
Anthracite	1,34 à 1,46 (12)
Bitumes (asphalte, etc.)	0,83 à 1,16 (12)
Houille	1,28à1,36 (12)
Lignites	1,10à1,35 (12)

<sup>(\*)</sup> Damour. (\*) Ekeberg. (\*) G. Rose. (\*) Petz. (\*) Berzőlius. (\*) Marignac. (\*) Breithaupt. (\*) Haidinger. (\*) Kerndt. (\*) Bergmann. (\*) Dana. (†) Regnaut.

### DENSITÉS DE PIERRES

### employées dans la joaillerie,

Par M. DAMOUR,

	1
Agate	2,53 à 2,62
Agate	2,67 à 2,71
Alexandrite (cymophane)	3,70 à 3,74
Ambre (succin)	1,06 à 1,21
Amethyste orientale (corindon)	4,00
» (quartz violet)	2,65 à 2,66
Andalousite	3,16
Astérie (corindon)	4,00
Aventurine Oligoclase	2,67
Aventurine Orthose	2,56
Quartz	2,65
Beryl	2,67 à 2,71
Calcédoine	2,53 à 2,62
Chrysoberyl (cymophane)	3,70 à 3,74
Chrysolithe (cymophane)	3,70 à 3,74
Chrysoprase	2,53 à 2,62
Corindon	4,00
Cornaline	2,58 à 2,60 =
Cristal de roche (quartz)	2,65
Cyanite (disthène bleu)	3,67
Diamant	3,52 à 3,53
Émerande	2,69 à 2,74
Euclase	3,08
Girasol Quartz	2,65
Shice hydratee	2,05 à 2,10 3,66 à 3,75
Grenat pyrope	4,16 à 4,20
» syrien (almandin)	
» vert, de la Sibérie	3,81 à 4,20 3,84
Héliotrope (jaspe agate)	2,54 à 2,62
Hyacinthe (grenat essonite)	3,63
» (zircon)	4,60 à 4,67
Hyperstène	3,37 à 3,42
Idocrase	3,37 à 3,39
Iris (quartz irisé)	2,65
1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	_,00

### DENSITÉS DE PIERRES

employées dans la joaillerie (suite)

Jade (nephrite)	2,96 à 3,66
Jadéite	3,32 à 3,34
Jargon (zircon)	4,04 à 4,67
Jaspe	2,52 à 2,76
Javet ou jais (lignite)	1,30 à 1,32
Labrador Labradorite	2,72
Lapis lazuli (lazulite)	2,50 à 3,04
Lépidolite	2,50 à 2,55
Lumachelle opaline	2,60 à 2,72
Malachite	3,92 à 4,00
Marcassite	5,00 a 5,02
Obsidienne	2,36
OEil de chat (cymophane)	3,70à3,74
» (quartz fibreux)	2,64 à 2,67
Olivine (grenat vert)	3,84 à 3,90
» (peridot)	3,33 à 3,45
Onyx (calcédoine)	2,62
Opale de feu du Mexique	2,07 à 2,09
Opale noble de Hongrie	2,08 à 2,09
Peridot (olivine)	3,33 à 3,45
Pierre des Amazones (microcline).	2,57 à 2,59
Pierre de Lune (orthose)	2,59
Pierre du Solail   Oligoclase	2,65
Pierre du Soleil. Oligoclase	2,56
Plasma (agate)	2,53 à 2,61
Prase (quartz vert)	2,65 à 2,67
Prehnite	2,63 à 2,65
Rubis balais (spinelle)	3,55 à 3,74
» de Sibérie (tourmaline)	3,04 à 3,06
» de Silésie (quartz rose)	2,65
» du Brésil (topaze rose)	3,51 à 3,53
» oriental (corindon) Saphir d'eau (cordiérite)	4,00
» oriental (corindon)	2,58 4,00
" orionad (corindon)	4,00

## DENSITÉS DE PIERRES

## employées dans la joaillerie (fin)

ı		
ı	Saphirine (calcédoine bleue)	2,60
l	Sardoine	2,59
ı	Spath satiné (calcaire)	2,73
ı	Spinelle	3,55  à  3,74
ı	» zincifère (galınite)	4,10 a 4,56
l	Topaze d'Espagne (quartz)	2,65
ı	» du Brésil (topaze)	3,51 à 3,57
ı	» orientale (corindon)	4,00
ı	Tourmaline	3,03 à 3,13
ı	Turquoise orientale	2,52 à 2,82
ı	» osseuse	3,06 à 3,12
ı	Vermeille (grenat Pyrope)	3,66 à 3,75
ı	Zircon.	4,04 à 4,67
		1, 1, 1, 1

### DENSITÉS DE ROCHES DIVERSES,

employées pour les constructions, l'ornement et la statuaire, par M. Damour.

1	
Albâtre calcaire	2,69 à 2,78
» gypseux	2,26 à 2,32
Anhydrite	2,94 à 2,96
Ardoise (schiste)	2,64 à 2,90
Basalte	2,78 à 3,10
Calcaire lithographique	2,67 à 2,70
Calcaire grossier (en morceaux)	1.94 à 2,06
» (en poudre)	2,60 à 2,68
Diorite	2,80 à 3,10
Dolérite	2,80 à 2,90
Fluorine	3,11a3,19
Granite	2,63 à 2,75
Grès bigarre des Vosges (en morceaux)	2,19 à 2,25
» » (en poudre)	2,62 à 2,65
Grès quartzeux	2,55 à 2,65
Gypse (pierre à plâtre) en morceaux.	2,17 à 2,20
Kersanton	2,75 à 2,78
Marbres calcaires	2,65 à 2,74
Marbres magnésiens (dolomie)	2,82 a 2,85
Pétrosilex	2,55 à 2,77
Pierre ollaire	2,55 à 2,60
Porphyre	2,61 a 2,94
Quartzite	2,65
Serpentine	2,49 a 2,66
Syénite	2,63 à 2,73
Trachyte	2,70 à 2,80

### DENSITÉS DE SUBSTANCES DIVERSES

COMPOSÉS MÉTALLIQUES	
Acier doux.  " fondu étiré. " forgé " trempé. " Wootz.  Argent 90, Cuivre 10. Bronze antique. " des canons. " des tam-tam. " trempé. Cuivre 90, Aluminium 10 Cuivre et zinc (laiton) Fonte blanche. " grise Maillechort.	7,833 7,717 7,840 7,846 7,665 10,121 8,45à9,20 8,44à9,24 8,813 8,686 7,700 7,30à8,65 7,44à7,84 6,797,05 8,615
VERRES ET PORCELAINES	
Cristal Crown ordinaire  » de Clichy Émail égyptien antique Flint de Faraday  » de Guinand  » fourd  Porcelaine de Chine  » de Saxe  » de Sèvres  Strass  Verre à bouteilles  » à glaces  » à vitres  » antique de Pompeï	3,330 2,447 2,657 2,25 à 2,64 4,358 3,589 4,056 2,384 2,493 2,242 3,37 à 4,11 2,64 à 2,70 2,463 2,527 2,490

### DENSITÉS DE SUBSTANCES DIVERSES

(suite et fin).

### B01S

			3
Acajou	o,56ào,85	Noyer	0,68à0,92
Bois de fer	1,02 à 1,09	Olivier	0,68
Buis de France.	0,91	Orme	0,55à0,76
Buis de Hollande		Peuplier	
Cèdre du Liban.	o,49ào,66	Pin	0,55à0,74
		Platane	
		Poirier	
Ecorce de liège.		Pommier	
Frène		Prunier	
Grenadier		Sapin	
		Tilleul	0,60
lf	0,80		

### SUBSTANCES DIVERSES DU RÈGNE VÉGÉTAL

Amidon	0,99 1,95	Lin Résine copal Succin	I, UŠ
Gutta-percha	0,97		

### SUBSTANCES DIVERSES DU RÈGNE ANIMAL

Blanc de baleine Cire	0,96 2,69 1,31	Graisse de porc. Ivoire Laine Os Perles Nacre de perles. Soie(1)	1,93 1,61 1,80à2,00 2,68à2,75 2,74à2,78
ton	0,92	5010( )	1,0041,04

<sup>(1)</sup> La teinture accroît la densité jusqu'à 2,60.

### DENSITÉS DE QUELQUES COMPOSÉS

obtenus par M. Moissan.

1	ł
Borure de carbone	2,51
Borure de fer	7,15
Carbure d'aluminium cristallisé	2,36
Carbure de baryum	3,75
Carbure de calcium	2,22
Carbure de chrome	6,45
» Cr <sup>2</sup> C <sup>4</sup>	6,75
Carbure de molybdène	8,90
Carbure de strontiane	3,19
Carbure de titane	4,25
Chaux cristallisée	3,29
lodure de bore	3,30
Magnésie fondue	3,65
Pentasulfure de bore	1,85
Proto-iodure de carbone	4,38
Siliciure de carbone	3,12
Trisulfure de bore	1,55
Carbure de cérium	5,23
Carbure de lauthane	
Carbure de lithium	5,02
	1,65
Carbure de manganèse	6,89
Carbure de thorium	8,96
Carbure de tungstène	16,06
Carbure d'uranium	11,28
Carbure de vanadium	5,36
Carbure d'yttrium	4,13

# DENSITÉS DE QUELQUES LIQUIDES, celle de l'eau à 4 degrés étant prise pour unité.

		_
Brome	2,966	
Mercure à 0° ( Voir	13,5958 à 13,5960	(1)
Wercure a 0° / Voir 0° / le Tableau de la p. 331.	13,5952 <b>à</b> 13,5954	
» + 20°   de la p. 341.	13,5463	` '
» — 38°,85 (liquide)	13,6902	$(^{3})$
» — 38°,85 (solide)	14,193	(4)
» — 40° (solide)	14,39	(5)
» — 188° (solide)	14,383	(6)
Acide sulfurique hydrate	1,848	
Acide azotique fumant	1,52	
Acide azotique quadrihydrate.	1,42	
Acide hypo-azotique	1,451	
Acide chlorhydrique hydraté.	1,208	
Sulfure de carbone	1,263	
Benzine	0,89	
Essence de térébenthine	. o,864	
Essence de citron	0,847	
Essence d'amandes amères	1,050	
Alcool absolu	0,795	
Mercaptan	0,842	
Aldehyde	0,795	
Éther	0,730	
Ether formique	0,915	
ther acetique	0,890	
Ether benzoïque	1,052	
Ether oxalique	1,093	
Esprit de bois	0,801	
Huile de pommes de terre	0,818	
Liqueur des Hollandais	1,280	
Acide cyanhydrique	0,697	
Acide formique	1,22	
Acide acétique monohydraté	1,063	
Eau de la mer (en movenne).	1,026	
Lait (valeur moyenne)	ι,03	
Vin (valeur moyenne)	0,99	
Huile d'olive (valeur moyenne)	0,915	

<sup>(1)</sup> Regnault. (2) Volkmann. (3) Vicentini et Omodéi. (4) Mallet. ) Rivot. (6) Dewar.

### DENSITÉ ET VOLUME DE L'EAU AUX DIVERSES TEMPÉRATURES; d'après M. Rossetti.

TEMPE-	DENSITÉ	VOLUME	TEMPÉ- RATURE	DENSITÉ	VOLUME
0	0 11	050	26	COCC	2 //
-10	0,998145	1,001858		0,996866	1,003144
9 8	0,998427	1,001575	27 28	0,996603	1,003408
	0,998685	1,001317		0,996331	1,003682
7	0,998911	1,001089	29 30	0,996051	1,003965
	0,999118	1,000883		0,995765	1,004253
5	0,999358	1,000702	31	0,99547	1,00455
4	0,999455	1,000545	32	0,99517	1,00486
3	0,999590	1,000410	33	0,99485	1,00518
2	0,999703	1,000297	34	0,99452	1,00551
- I	0,999797	1,000203	35	0,99418	1,00586
0	0,999871	1,000129	36	0,99383	1,00621
+ 1	0,999938	1,000072	37 38	0,99347	1,00657
2	0,999969	1,000031	38	0,99310	1,00694
3	0,999991	1,000009	39	0,99273	1,00732
4 5	1,000000	1,000000	40	0,99235	1,00770
	0,999990	1,000010	41	0,99197	1,00809
6	0,999970	1,000030	42	0,99158	1,00849
7	0,999933	1,000067	43	0,99118	1,00889
7 8	0,999886	1,000114	44	0,99078	1,00929
9	0,999824	1,000176	45	0,99037	1,00971
10	0,999747	1,000253	46	0.08006	1,01014
11	0.999655	1,000345	47	0.08054	1,01057
12	0,999549	1,000451	48	0.08010	1,01101
13	0,999430	1,000570	49	0,98865	1,01148
14	0,999299	1,000,01	50	0,98820	1,01195
15	0,999160	1,000841			, ,
16	0,999002	1,000999	55	0,98582	1.01439
	0,998841	1,001160	6o	0,98338	1,01601
17	0,998654	1,001348	65	0,98074	1,01964
19	0.008400	1,001542	70	0,97794	1,02256
20	0,998259	1,001744	75	0,97498	1,02566
21	0,998047	1,001957	80	0,97194	1,02887
22	0,997826	1,002177	85	0.06870	1,03221
23	0,997601	1,002405	90	0,96556	1,03567
24	0,997367	1,002641	95	0,96219	1,03031
25	0,997120	1,002888	100	0,95865	1.04312
20	0.99/120	110020001	- 00	-,,,	

### VOLUME DE L'EAU DISTILLÉE

à différentes températures. V=1 pour t=10.

1	847 183		RE ROSSETTI 2 1868	WALEURS moyennes
RATURE 1		1845-5	1868	moyennes
0	F 000			
1	\ IE 000		-	
1			571,000516	
			17 r,000-296	
			19 1,000136	
			000000,1	
			67 1,000246	
			07 1,000691	
			13 1,001742	
			04 1,004889	
			$\frac{32}{2}$ $[1,007738]$	
			36 1,011907	
			32 1,046861	
			59 1,022529	
			83 1,028836	
			13 1,035662	
740			73 1,043116	
du max.	°.08   4°.	50   3°,86	40.04	40,00

### DENSITÉ DU MERCURE

TEMPÉ- BATURE	COEFF. de dilatation moyen	DENSITÈ	TEMPE- RATURE	COEFF. da dilatation moyen	DENSITÉ	TEMPÉ- RATURE	COEFF. de ditatation moyen	DENSITÉ
0	0,000	13,	0	0.000	і3,	0	0,000	12,
0	18179	5956	r30	18241	2807	260	18421	9742
10	18180		140	18250	2569	$\frac{270}{280}$	18440	9508
20	18181		120	18561	2331	280	18459	
30	18183		160	18272	2091	290	18480	9041
4a 5a	18186	4974	170	18284		300	18500	8807
5a	18189	4731	180	18296	1621	310	18522	
60	18193	4488	190	18309	1385	320	18544	8340
60 70 80	18198	4246	200	18323		330	18567	8107
80	18203	4005	210	18338	0015	340	18591	7873
90	18209	3764	220	18353	0680	350	18616	7640
100	18216	3524	230	18369	0445	36o	18641	7406
IIO	18224	3284	240	18386	0310			1.
120	18232	3045	250	18403	9976	1		

DENSITÉS des solutions aqueuses d'acide sulfurique à + 15° (J. Kolb)

AUMÉ	ÉS	100	100 parties en poids contiennent					11 CONTIENT EN GRAMMES		
DEGRÉS BAUMÉ	DENSITÉS	SO <sup>3</sup> pour 100	H2 SO: pour 100	Acide à 60° Baumé	Acide à 53° Baumé	H2 SO4	3	Acide ii 53 Baumė		
0 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30	1,000 1,007 1,014 1,022 1,029 1,037 1,045 1,052 1,060 1,067 1,075 1,083 1,091 1,108 1,116 1,122 1,134 1,142 1,152 1,171 1,180 1,190 1,210 1,220 1,231 1,241 1,252	0,75 2,3 3,1 3,97 5,66 4,7 7,2 8,88 9,76 11,5 12,4 13,2 14,1 15,1 16,0 17,0 20,0 21,1 23,2 24,2 25,3 26,3 26,3 27,3 27,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3 28,3	0,998,888,888,888,901,23,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81,45,81	1,246,9,147,70,36,8,2,7,15,72,7,16,48,40,(x4,9,7,2,8,15,16,2,2,3,3,46,1,3,3,46,1,3,3,46,1,3,3,46,1,3,4,4,2,1,4,2,1,4,2,1,4,2,1,4,2,1,4,2,1,4,4,2,1,4,4,4,4	1,3 2,8 5,7 7,2 5,7 11,7 11,7 11,7 11,7 11,7 11,7 21,9 22,9 22,9 33,0 40,3 33,1 44,2 44,2 44,2 44,2 44,1	9 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19	12 24 36 50 63 77 91 105 134 148 165 182 199 216 231 250 287 339 379 346 446 449 463 449 556 556	13 28 42 58 74 58 74 107 1123 1135 1135 1135 1135 1135 1135 1135		
31 32 33	1,263 1,274 1,285 1,297	$ \begin{array}{c c} 28,3 \\ 29,4 \\ 30,5 \\ 31,7 \end{array} $	34,7 36,0 37,4 38,8	44.4 46.1 47.9 49.7	51,8 53,7 55,8 57,9	438 459 481 503	$\frac{587}{616}$	654 684 717 751		

# DENSITÉS des solutions aqueuses d'acide sulfurique à +15° (suite).

a +13 (suite).									
BAUMÉ	ÉS	100 parties en poids contiennent .				11 contient en grammes			
DEGRÉS 1	DENSITÉS	SO <sup>3</sup> pour 100	H2 SO; pour 100	Acide à 60° Baumé	Acide à 53° Baumé	H2 SO4	Acide à 60° Baumé	Acide à 53° Baumé	
35 36 37 37 37 37 37 47 47 47 47 47 47 47 47 47 47 47 47 47	1,308 1,332 1,3345 1,357 1,370 1,383 1,397 1,424 1,424 1,424 1,424 1,438 1,483 1,498 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,546 1,753 1,774 1,775 1,774 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1,784 1	32,8,6,1,2,2,3,5,7,8,9,1,2,4,6,7,8,9,1,4,7,0,4,8,2,7,7,6,2,6,2,3,5,7,8,9,1,2,4,6,7,8,9,1,2,5,5,5,5,5,5,5,5,5,5,5,5,5,5,5,5,5,5	65,5 67,6 68.6 70,6 71,6 73,7 74,7 78,1 79,9 81,7 84,5 86,5	51,5 53,3 55,1 56,9 58,3 61,9 63,8 65,4 65,6 67,7 77,7 78,1 82,0 91,7,7 97,0 91,0 91,7 91,0 91,0 91,0 91,0 91,0 91,0 91,0 91,0	60,0 62,1 64,2 66,3 67,9 70,0 72,1 74,4 78,5 80,6 82,7 84,9 93,3 95,5 97,8 100,4 104,5 104,5 111,0 111,0 111,0 111,0 1121,9 1121,9 1125,1 1138,8 149,3	526 549 573 597 642 668 696 729 777 805 8364 893 923 956 1024 1055 1131 1170 1218 1248 1292 1384 1492 1562 1662 1842	674 774 765 791 822 856 891 925 856 891 1030 1108 1143 1182 1224 14268 1311 1355 1447 1499 1548 1549 1654 1711 1772 1838 1911 1998 2088	785 820 856 892 921 959 997 1038 1159 1202 1246 1290 1330 1378 1427 1529 1586 1636 1688 1747 1863 1928 1926 2037 2226 2319 2434 2750	

# DENSITÉS DE L'ACIDE CHLORHYDRIQUE (J. KOLR).

ACIDE 22ª B 92,4 94,9 97,3 100,0 103,0 100,3 1.2,4 20,1 83,3 88,9 91,5 97,7 20° IS° 0,001 103,3 106,1 108,6 111,7 0,551 32,7 ACIDE 30,0 H Cl gaz pour 100 d'acide 100 parties d'acide à 15º correspondent à DENSITES 1,166 1,134 1,143 1,153 1,157 1,161 ,171 ,175 ,186 ,185  $^{190}_{195}$ , 205 ,210 ō 20,5 DEGRÉS Baumé 10 ĸ 20 50 53 5 5 25.53.52 a 8 4,3 8,1 6,6 6,3 CIDE 24,4 o, 1.8 ACIDE a 20° B° H Cl gaz pour 100 d'acide 6,61 21,5 23,1 24,8 DENSITĖS , 108 911, , 125 ,0,4 2,0,4 , obo ,075 .083 ,014 0.3 ,039, 160, 100 DEGRES Baumé 2000 1-00 ₽. 9 122709

DENSITÉS à + 15° de solutions d'acide azotique.

DENSITÈS	decijės beaumė	COMPOSI- TION	EAU pour 100	ACIDE RÉEL pour 100 (Az II 03)	azotique pour 100 (Az² O5)	POINT d'ébullition
1, 522 486 452 420 390 361 338 315 297	49,3 46,5 45,6 42,6 40,4 38,2 36,5 34,5 33,2	AzHO <sup>3</sup> + ½H <sup>2</sup> O H <sup>2</sup> O 2 H <sup>2</sup> O 2 H <sup>2</sup> O 3 H <sup>2</sup> O 3 H <sup>2</sup> O 3 H <sup>2</sup> O 4 H <sup>2</sup> O 4 H <sup>2</sup> O 4 H <sup>2</sup> O 4 H <sup>2</sup> O	" 11,25 22,22 30,00 36,36 41,67 46,16 50,00 53,33	100,00 88,75 77,78 70,00 63,64 58,33 53,84 50,00 46,67	85,8 75,1 66,7 60,1 54,5 50,1 46,2 42,9 40,1	86 99 115 123 119 117
277 260 245 232 219 207 197 188 180 173 166 160	31,4 29,7 28,4 27,2 25,8 24,7 23,8 22,9 22,0 21,0 20,4 19,9	#H <sup>2</sup> O 5 H <sup>2</sup> O 1 H <sup>2</sup> O 1 H <sup>2</sup> O 1 H <sup>2</sup> O 1 H <sup>2</sup> O 2 H <sup>2</sup> O 1 H <sup>2</sup> O 2 H <sup>2</sup> O 1 O H <sup>2</sup> O 1 O H <sup>2</sup> O 2 H <sup>2</sup> O	56,25 58,82 61,11 63,16 65,00 66,67 68,18 69,56 70,83 72,00 73,08 74,07 75,00	43,75 41,18 38,89 36,84 35,00 33,33 31,82 30,44 29,17 28,00 26,92 25,93 25,00	33,4 31,6 30,1 28,6 27,3 26,1 25,0 24,0 23,1	108

<sup>(1)</sup> Environ 10;".

### DENSITÉS DE SOLUTIONS ALCALINES.

Pour 100	AzH3	кно	NaHO	Pour 100	кно	NaOH
I	0,9959	1,009	1,012	36	1,361	1,395
2	6110	017	024	37 38	3-4	405
3	9873	025	035	38	387	415
2 3 4 5 6	9873 9831	o33	046	39	400	426
5	9790	041	058	11 40	412	437
	9749	049	070	41	425	447
7 8	9709	058	081	42 43	438	457
	9670 9631	065	092	43	450	468
9	9631	074	103	44	462	478 488
10	9593	083	115	44 45 46	475 488	488
11	9556	092	126	46	488	499
12	9520	101	137 148	47	499	509
13	9484	110	148	48	511	519
14	9/49	110	159	49 50	525	529
15	9414	128	170	50	539	540
16	9380	137	181	51 52	552 565	550
17	9347	146 155	193	53		560
	9314	166	202	54	578	570 580
19	9283 9251		215	55	590 604	500
20	9221	177 188	236	56	618	591 601
21		100	247	50	630	611
23	9191 9162	198	258	57 58	642	622
24	9133	209 220	269	59	655	633
25	9106	230	279	60	667	643
26	$\frac{9100}{9078}$	241	300	61	68i	654
	9053	252	300	62	695	664
27 28	9026	264	310	63	705	674
29	9001	276	321	64	718	684
30	8976	288	332	65	720	695
31	8953	300	343	66	740	700
32	8929	311	3.53	67	1.1.4	715
33	8007	324	363	08	708	~20
34	8907 8885	336	374	69	780	737
35	8864	349	384	70	790	748

Pour avoir les oxydes anhydres, multiplier le poids de KHO par 0,8393 et celui de NaHO par 0,775.

## DENSITÉS des solutions de quelques sulfates.

				1	<u> </u>		
Sel pour 100.		Sulfate ferreux eristallise   FeSO <sup>4</sup> +7aq.   à 15°.	Sulfabe fibrroso- ammonique Fe(AzH <sup>4</sup> ) <sup>2</sup> (SO <sup>4</sup> ) <sup>2</sup> +6 aq. à 15°.	Sulfate ferrique Fe <sup>2</sup> (SO <sup>5)3</sup> a 17°,5.	Sulfate de magnésium anhydre MgSO <sup>4</sup> à 15°.	Sel cristallisé MgSO <sup>4</sup> +7aq. correspondant.	Sulfate de zine cristallise ZuSO <sup>4</sup> +7 aq. à 15°.
2 4 6 8 10 12 14 16 18 20 22 4 26 28 30 2 34 4 4 4 4 4 4 4 4 5 5 5 5 6 6 6 6 6 6 6	1, 0126 0354 0384 0516 0649 0923 1063 1063 1354 1501 1659	1, 011 021 032 043 055 077 088 100 112 137 149 161 174 187 200 213 226 239	1, 013 024 036 047 061 073 086 098 110 123 136 150 164 179 193 (1)	1, 017 034 0512 0684 1042 1230 1424 1624 1836 2306 2359 3890 3368 3648 4207 4506 4524 4506 6508 6148 6508 67241 7623 8066	2221	4,10 8,20 12,29 16,39 20,49 24,58 28,68 32,78 36,88 40,98 45,97 49,17	1, 013 025 035 047, 059 073 085 097 110 124 137, 150 164 179 224 240 255 271 288 304 335 299 406 425 445

 <sup>(4)</sup> Solution saturce 33,3 pour 100 de sel, D = 7,165 (7).
 (5) Solution saturce 25,25 pour 100 de sel, soit 51,726 de sel à 7 aq. = 7,280.

DENSITÉS

de solutions d'hyposulfite de soude, de ferrocyanure de potassium, de quelques nitrates, etc.

l								
Sel pour 199.	Hyposulfite de sodium +5 aq. à 19°.	de strontium à 19',5.	Nitraje de magnésium a 21°.	Nitrate de plomb à 15°.	Oxalate de potassium a 17,5.	Chromate de potassium a 20°.	Chlorure de platine.	Ferrocyanure de potassium à 15°.
2 4 6 8 8 10 173 14 16 18 20 22 24 26 28 30 32 33 4 4 6 8 5 6 4 6 8 5 6	1, 0105 0211 0317 0423 0529 0639 0751 1087 1204 1322 1440 1558 1676 1800 1924 2048 2172 2297 2427 2329 2629 2822 2954	1, 017, 037, 049, 068, 085	1, 0078 0158 0239 0328 0405 0603 0752 0843 0934 1120 1216 1313 1410 1508 1608 1709 1811 1914 2016 2126 2231	1, 0163 0331 0509 0682 0869 1059 1257 1463 1677 1902 2132 2372 2620 2876 3146 3702 3996	1, 0134 0268 0401 0529 0656 0784 0912 1043 1175 1366	1, 0161 0325 0492 0663 0837 1014 1195 1380 1570 1765 1964 2379 2592 2808 3035 3268 3505 3746 3991	6,8 636 656 697 697 114 165 184 242 270 336 336 234 446 466 546 641 688 785	1, 0116 0234 0356 0479 0605 0734 0366 1136 11275
361	5934		2310				,00	

DENSITÉS
de solutions acides et salines diverses.

Sel pour 100 de solution.	Carbonate de	Nitrate	Bichromate	Chlorure	Chlorure	Chlorure
	sodium anhydre	de petassium	de potassium	d'ammonium	de potassium	de sodfum
	a 13°.	à 15°.	a 20°.	à 15°.	a 15°.	à 15°.
13 33 45 66 78 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27	1, 0105 0210 0315 0420 0525 0631 0737 0843 0950 1165 1274 1384 1495	1, 0064 0128 0192 0257 0327 0453 0520 0586 0652 0721 0790 0860 0929 0998 1070 1143 1215 1287 1360 (1)	1, 007 013 022 029 037 043 050 056 065 073 080 090 103 110	1, 00632 00633 0126 0126 0138 0218 0218 0218 0238 033- 0365 0395 0423 0452 0452 0450 0509 0509 0507 0648 0675 0757 (2)	1, 0065 0130 10195 0260 0325 0392 0438 0525 0591 1004 1075 1218 1289 1361 1435 1509 1583 1657 (3)	1, 0072 0145 0217 0290 0362 0436 0511 0585 0659 0733 0810 0886 0962 1038 1115 1194 1273 1352 1431 1511 1593 1675 1738 1840 1923 2010 (4)

<sup>(1)</sup> Solution saturée 21,07 pour 100 de sel, D=1,1436. (2) Solution saturée 26,3 de sel, D=1,0766. (2) Solution saturée 24,9 pour 100 de sel, D=1,123. (4) Solution saturée 26,4 pour 100 de sel, D=1,2043.

**DENSITÉS**de solutions acides et salines diverses (suite).

_							
Sel pour 100	Acide oxalique cristallisé à 15°	Acide tannique (de galle) à 15°.	Carbonate de potassium à 15°.	Sel pour 100	Carbonate de potassium à 15°	Sel pour 100	Carbonate de potassium à 15°.
1 2 3 4 5 6 6 7 8 9 40 11 12 13 14 15 16 17 18	1, 0032 0064 0096 0128 0160 0182 0204 0226 0248 0271 0289 0309 (1)	1, 0040 0080 0120 0160 0201 0242 0283 0325 0367 0409	1, 0091 0183 0274 0366 0457 0551 0645 0740 0834 0928 1026 1124 1122 1320 1418 1520 1622 1724	19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 30 31 32 33 34 35 36	1, 1826 1929 2034 2140 2246 2352 2457 2568 2679 2900 3010 3126 3358 3473 3358 3473	37 38 39 40 41 42 43 44 45 46 47 49 50 50 50 50 50 50 50 50 50 50 50 50 50	1, 3828 3948 4067 4187 4310 4434 4557 4681 4804 4931 5059 5186 5313 55413 5573 5705 (2)

<sup>(4)</sup> Solution saturée D = 1,032; 12,6 pour 100 d'acide. (2) Solution saturée 52,02 pour 100 de sel, D = 1,5708.

## **DENSITÉS**

de solutions acides et salines diverses (fin).

Sel pour 100 de solution.	Alun d'ammo- niaque cristal, a 17°,5	Alun de potasse cristallisé à 17°,5	Chlorate de potasse à 19',5.	Sulfate de potasse à 15°.	Bioxalate de potassium.	Émétique.	Sulfate de sodium anhydre à 19°.
1 2 3 4 5 6 7 8 9	1, 0060 0109 0156 0200 0255 0305	1, 0065 0110 0160 0218 0269 0320	1, 007 014 026 033 039	1, 0082 0163 0245 0328 0410 0495 0579 0664 0750 (1)	1, 0055 0110 0164 0218 0271	1, 007 012 018 027 035 041	1, 0091 0182 0274 0365 0457 0550 0644 0737 0832 0927 1025 (2)

<sup>(1)</sup> Solution saturée 9,92 pour 100 de sel , D=1,08305. — (2) Solution saturée 11,95 pour 100 de sel ,  $Na^2SO^4D=1$ ,1117; multiplier par 2,268 pour évoir le sel cristallisé à 10 aq.

## DENSITÉS

 $A \rightarrow 19^{\circ}, 5$  des solutions de bromure de magnésium, de zinc et de cadmium, donnant leurrichesseen bromure (Kremers).

Densités	Mg Br <sup>2</sup> dans 100 p. d'eau	Densités	Zn Br² dans 100 p. d'eau	Densités	Cd Br2 dans 100 p. d'eau
1,0965 1,1864 1,2811	12,2 24,5 38,3	1,1715 1,3270 1,3371	20,6 42,6 43,9	1,2337 1,4690 1,6496	29,8 64,3 94,1
1,4386 1,5693	64,2 88,6	1,6101 1,7190 1,8797	91,4 112,7 150,3	, 13	317
		2,1095 $2,1441$ $2,3914$	211,1 $224,7$ $318,3$	,	

A -- 19°, 5 des solutions d'iodure de baryum, de strontium et de calcium, donnant leur richesse en iodure (Kremers).

Densités	Bal² dans 100 p. d'eau	Densitės	Sr12 dans 100 p. d'eau	Densités	Cal <sup>2</sup> dans 100 p. d'eau
1,045 1,2157 1,4099 1,6186 1,7953 1,9535	53,8 85,8 115,6	1,045 1,2160 1,4329 1,6269 1,8349 1,9725	5 27,5 58,4 89,9 127,9 156,9	1,044 1,1854 1,3786 1,5558 1,6845 2,0065	5 24,3 52,7 82,4 406,6 190,4

A +15° des solutions aqueuses de glycérine, donnant leur richesse en glycérine (Lenz, 1880).

boar 100 CaHaOa	Densités	Done 100	Densités	Donk 100 C3 H8 O3	Densifés
5	1,0123	50	1,1320	84	1,2265
10 15	1,0245	55 60	1,1455	86 88	1,2318
20	1,0498	65	1,1733	90	1,2373
25	1,0635	70	1,1889	92	1,2478
30 35	1,0771	75	1,2016	94	1,2531
40	1,0907	80	1.2150	96 98	1,263
45	1,1183	82	1,2212	100	1,2691

DENSITÉS

des métanges d'eau et d'alcool. (D'après Gay-Lussac.)

en vol. a 15°, ou degre alcoométrique	Densités	Alcool pour 100 en vol. a 15; ou degré alcoométrique	Densités	Alcool pour 100 en vol. à 15°, ou degré alcoométrique	Densités	Alcool pour 100 on vol. a 15°, ou degre alcoométriquo	Densités
0	1,0000	26	0.0700	52	0,9309	-8	0,8699
1	0,9985		0,9 <u>7</u> 00 0,9690	53	0.0280	78 79 80	0,8672
2	10,4470	27 28		54	0.0200	80	0,8645
2 3 4 5 6	0,9956	$\frac{29}{30}$	0,9668 0,9657	53 54 55 56 57 58 59 60	0,9248	81 82 83	10.8017
4	0,9942	30	0,9657	56	0,0327	82	0,8589
5	0,9929	3 i 32	10 0D/131	57	0.0200	83	0,8560
6	10,9916	32	10 00331	58	0.01851	84 85	0 8531
78	0,9905	33 34		59	0.0103	85	0,8502
8	10,0801	3.4		60	0,9111	86	0,8472
9	0.0878	35	0,9506 0,9594 0,9581 0,9567 0,9553 0,9523 0,9507	- 91	0,9119	87 88	0,8442
		36	0,9581	62 63	0.9096	88	0.8411
11	10.6833	37 38 39	0,9507	03	0,9073	89	0,8379 0,8346
12		58	0,9555	64 65	0,9050	90	0,8540
13	0,9833	59	0,9558	00	0,9027	91	0,8312
12 13 14 15	10.0822	40	0,9323	66	0,9004	92	0,8278 0,8272
10	0,9812	91	0,9307	67 68	0,8980	93	0,8212
	0,9802	42	10.0101	60	0.8956 $0.8932$	94	0,8206
17	0,9792	41 42 43 44 45	0,9474	59	0,0952	95 96	0,8128
10	0,9782	1 12	0,9407	70	0.8907	90	0,8086
19	0,9773	46	0,9440	7,1	0,8857	97	0,8042
21	0,9773 0,9763 0,9753	12	0,9440 0,9422 0,9404 0,9386	-3	o 883 r	98 99	0.7996
22	0.0742	1/8	0.0386	-4	0.8805	100	0,7947
23	0,9742 0,9732	10	0,9367	-25	0.8770	100	0,7947
24	0,9721	46 47 48 49 50	0,9348	-6	0.8-53		
25	0,9711	51	0,9329	69 70 71 72 73 74 75 76 77	0,8805 0,8779 0,8753 0,8726		

Nota. — Pour avoir la quantité d'alcool pour 100 en poids(x), d'après la pantité en volume déterminée à l'alcoomètre (v), on prend dans la lable la lensité du mélange (0) et celle de l'alcool pur (d) et l'on effectue l'opéra-

ion suivante:  $x=v\frac{a}{b}$ . Pour avoir la quantité d'eau y, qui, ajontée à coparties d'alcool marquant v degrés alcoométriques et possédant par consequent la densité b, donners un alcool marquant v' et d'une densité b'.

on effectuera l'opération suivante :  $y = 100 \left( D' \frac{\nu}{\sigma'} - D \right)$ 

CONVERSION DES TAUX DE SUCRE POUR 100, ou degrés Brix, en degrés Baumé et en densités à 17°,5

$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	ensités
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,2724
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	2782
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,2840
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	, 2899
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	2958
12         6,66         1,0485         63         33,89         1,           14         7,77         1,0570         64         34,40         1,           16         8,87         1,0657         65         34,90         1,           18         9,97         1,0744         66         35,40         1,           20         11,07         1,0833         67         35,90         1,           21         13,26         1,1015         69         36,41         1,           26         14,35         1,1107         70         37,40         1,           30         16,53         1,1297         73         38,89         1,           32         17,61         1,1393         73         38,89         1,           31         18,69         1,1491         74         39,38         1,           35         19,23         1,1541         75         39,87         1,           36         19,77         1,1591         76         40,36         1,           37         20,30         1,1641         77         40,84         1,           38         20,81         1,1692         78         41,	.3018
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	3078
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,3138
18         9,97         1,0744         66         35,40         1,           20         11,07         1,0833         67         35,90         1,           24         13,26         1,1015         69         36,91         1,           26         14,35         1,1107         70         37,40         1,           28         15,44         1,1201         71         37,90         1,           30         16,53         1,1297         72         38,39         1,           32         17,61         1,1393         73         38,89         1,           34         18,69         1,1491         74         39,38         1,           35         19,27         1,1591         76         40,84         1,           37         20.30         1,1641         77         40,84         1,           38         20,84         1,1692         78         41,33         1,           40         21,91         1,1794         80         42,29         1,           40         21,91         1,1794         80         42,29         1,           41         22,444         1,1846         81 <td< td=""><td>,3199</td></td<>	,3199
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,3260
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,3322
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,3384
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,3446
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,3509
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,3572
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,3636
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	3700
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,3764
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	3829
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,3894
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	3959
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,4025
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,4092
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	4159
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	,4226
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	, 1293 , 1361
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	4430
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	4499
	4568
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	4638
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	
$\begin{bmatrix} 51 & 27,71 & 1,2383 & 92 & 47,95 & 1, \\ 52 & 28,24 & 1,2439 & 94 & 48,86 & 1, \end{bmatrix}$	38
$\begin{bmatrix} 51 & 27,71 & 1,2383 & 92 & 47,95 & 1, \\ 52 & 28,24 & 1,2439 & 94 & 48,86 & 1, \end{bmatrix}$	4578 4849
52 28,24 1,2439 94 48,86 1,	4992
	5136
53 285 1.2405 06 407 1.	5281
$54 \mid 20.27 \mid 1.2552 \mid 98 \mid 50.67 \mid 1$	5/20
55 29.79 1,2609 100 51,56 1,	5578
56 30,31 1,2666	-

## DENSITÉS A +12°,5,

correspondant aux degrés d'un aréomètre Baumé construit d'après les indications de MM. Berthelot, Coulier et d'Almeida.

		_					
0 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18	0,099 5 1,006 1,013 1,020 1,027 1,034 1,041 1,048 5 1,056 1,064 1,071 5 1,079 1,095 1,103 1,111 6 1,120 1,128 5 1,137	35	1,146 1,155 1,164 1,173 1,182 5 1,201 5 1,211 1,221 1,231 1,241 5 1,252 1,263 1,273 5 1,284 1,296 1,307 1,319 1,331	38 39 40 42 43 445 446 448 49 50 51 52 53 56	1,343 1,355 1,367 1,386 1,393 1,406 1,419 1,437 1,447 1,491 1,506 1,537 1,553 1,553 1,555 1,570 1,587	57 58 59 60 62 63 64 65 66 67 68 69 71 72 75	1,621 1,639 1,657 5 1,676 1,695 1,715 1,735 5 1,776 5 1,798 1,820 1,842 5 1,866 1,890 1,915 1,939 1,965 1,991 2,018

Poids d'un litre de liquide pesé dans l'air à + 12°,5 ou + 15° sous la pression de 0,760 avec des poids de laiton, d'après les indications de l'aréomètre ci-dessus.

Multiplier le nombre de la Table ci-dessus par 1000 et retrancher une unité.

EXEMPLE. — Un liquide marquant 25° B. à +15° possède une densité de 1,2015. Les poids de laiton qui feront équilibre au litre de ce liquide dans l'air seront 1200°,5.

## COMPARAISON DES ARÉOMÈTRES

moins lourds que l'eau et densités à +15° des mélanges d'eau et d'alcool contenant pour 100 volumes nvolumes d'alcool absolu (n = degrés Gay-Lussac).

tunies d'aicont absolu (n= degres day-Enssac).								
	DEGRÉS		ue.		DEGRÉS		ne.	
Baumé.	Cartier.	Gay- Lussac.	pons spécifique.	Baumé.	Cartier.	Gay-	Potns specifique.	
10	10	0	1,000		ĺ	35	0,960	
		ı	0,999			36 378 39 41 423 445 445 445 445 55 55 53	$0,959 \\ 0,957$	
		2	0,997		16	37	0,957	
		3	0.996			30	0,956 0,954	
11	11	2 3 4 5 6 7 8	0,994	17		40	0,953	
1.		6	0,993 $0,992$		17	41	100.00	
		7	0,990		,	42	0,949	
		8	0,989	18		43	0.048	
		9	0,988			44	0,946	
12		10	0,987		18	43	0,945	
	1.5	15	0,986	19	10	40	0,943	
		13	0,984 0,983	19		7.8	0,940	
		14	0,982			40	0.038 1	
		14	0.981	20	19	50	0.030	
		16	0,980			5т	0.034	
13		17	0,979			52	0.012	
	13		0,978	21	20	53	0,930	
	- 1	19 20	0,977			54 55 56 57 58	0,928	
		21	0,976	. 22	21	56	0,924	
		22	0,974			57	0,922	
14		23	0,973			58	0,920	
	.	24	0.972	23	22	59	0,918	
	14	25	0,971		- 1	60	0,915	
		26	0,970	24	23	61 62	0,913	
	1	$\frac{27}{28}$	0,969	2+	23	63	0.909	
15		30	0,967	25		64	0.906	
1 10	l	39 30	0,966		21	65	0,904	
		3 ı	0.065			66	0,002	
	15	32	0.064	26	_	67	0,899	
		33	0.093		25	68	0,896	
16		34	0,962	37	1	69	0,093	

## COMPARAISON DES ARÉOMETRES

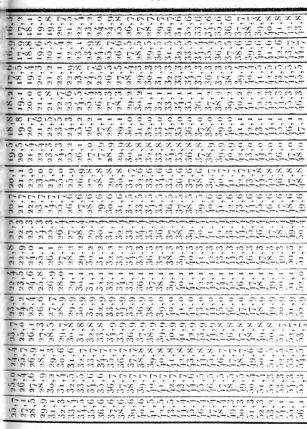
moins lourds que l'eau et densités à +15° des mélanges d'eau et d'alcool contenant pour 100 volumes n volumes d'alcool absolu (n = degrés de Gay-Lussac). (Suite.)

	DEGRÉS		HQUE		DEGRÉS		
Baumé	Cartier	Gay-Lussac	POIDS SPÉCIFIQUE	Baumé	Cartier	Gay-Lussac	POIDS SPECIFIQUE
28 29 30 31 32 33 34 35	26 27 28 29 30 31 32 33	70 71,22 73,445 77,76 77,78 77,78 77,78 77,88 88,83 88,83	0,891 0,888 0,886 0,884 0,881 0,876 0,876 0,874 0,865 0,863 0,863 0,863 0,857 0,854	36 37 38 39 40 41 42 44 44 45 46 47 48	34 35 36 37 38 39 40 41 42 43 44	\$6 87,888 89,90 91,93 93,944,95 96,97 98,99	0,848 0,845 0,842 0,838 0,835 0,835 0,829 0,826 0,828 0,818 0,810 0,805 0,795 0,791

Nota. — Si la température est de  $15^\circ + n$ , il faut retrancher (0,i) n degrés alcoométriques pour avoir la richesse alcoolique. Il faut les ajouter au contraire si  $t=15^\circ - n$ .

DECRES

	2 1	ο α α α ι το το το πο το το το α α α α α α α α α α α α α α α
- 1	$30^{\circ}$	ం రాజులు చాలను ఉంది లే కొట్టి చేటి రాజులు గానాలు చేటి గారణ కారుకు రాజులు
1	.38°	c - αωλυνοριχο οξιμημελίδ ωμεμιορούς του καιοκολιο
	.9č	ှ ့ ှင်း ရွယ်ဆုံးပုံတွင် သိတ် သို့ မြန်တို့ ဆိုလိုလိုတ်
	240	
	c, 1	ှ များရက်တွင်တို့ ထို ထိုကို ကို ကို ကို ကို ကို ကို ကို ကို ကိ
A Comment	990	ర్జరుల సారం రాగ్రామ అర్జ్ ఆమోస్తాన్నింది. గ్రామంలో కారులో కారులో కారులో కారులో కారులో కారులో కారులో కారులో కార
1	-	
	30°	0 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
RE.	2	CCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCCC
TET	18°	
NO.	0	င့် မုန်လွန်လွှတ် (- ) တွင် မုန်လွန်လွှတ် (- ) လွှင့် တာတာတာတာသာတာတာတာတာတာသဘာသော
DEGRÉS DU THERMOMÈTRE.	16°	င္ မွ ဖွစ္နည္းတဲ့ လူတယ္လိုင္း ရွင္း ရွင္းမွာ မွာ လွန္ လုပ္ငံုး ရွင္းမွာ လွန္ မွာ မွာ မွာ လွန္ မွာ မွာ မွာ လွန္ လူသည္သည္သည္သည္သည္သည္သည္သည္သည္သည္သည္သည္သည္သ
E )	140	H 460 4750 10 10 20 3 4 7 10 4750 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10
20	- 1	గ్రామండాలు బ్రామంలో న్యామాలోని స్వాహ్హత్షి -
ES	00.	ာယ်ယွယ်ယွယ်တိုယ်ယူသ≟က်လုံလုံထိုထိုထို ကုံးကုံပုံ
EGI	15	မ်း ရက်ခြင်းတို့ ကိုဆို တို့ ဦးရိုက်ခြင်းတို့ ကိုဆို တို့
-	10°	12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 1
3	=	
1	. 1	בינינינינינים הה וא של דש בינים היוא
1	ů.	
-	0	حيان بن بن بن بن بن بن ف ف عيد في الحد ف لل حيان
	9	
	04	طرتو ترابي والمستورة والمستورة والمستورة
	4	1 4 8 5 4 5 5 5 5 6 5 6 5 7 4 5 5 5 6 5 6 5 6 5 6 5 6 5 6 5 6 6 6 6
,	.	Autoritien in the second secon
1	°¢.	
1	.	- క్రామాలు గ్రామంలో క్రామాలు జీవివివివికులు గ్రామంలో క్రామాలు జీవివివివికులు
1	ô	
.91'9mo	oblat a	
spiner rents		-0,8400000000004004000000000000000000000



Complete of	-		
	1	30°	74448888888888888888888888888888888888
		°8;	74774700000000000000000000000000000000
		36.	77446666666666666666666666666666666666
		°F'c	744707070707070707070707070707070707070
QUE		000	66.5% www.www.ww.ww.ww.ww.ww.ww.ww.ww.ww.ww.w
ALCOOLIQUE.		20°	20 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
ALC	dètre.	18°	201126666666666666666666666666666666666
SE	ERMON	16°	6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6
RICHESSE	nr ou	140	18826670000000000000000000000000000000000
	DEGRÉS DU THERMOMÈTRE.	6,	100.0000000000000000000000000000000000
T.A	<u> </u>	10°	2002.000.000.000.000.000.000.000.000.00
e de		°	60000000000000000000000000000000000000
TABLE		°9	2000 000 000 000 000 000 000 000 000 00
H	-	¢.	100 100 100 000 000 000 000 00 00 00 00
		°င်	1,22,23,23,23,23,23,23,23,23,23,23,23,23,
		°O	10000000000000000000000000000000000000
	ecres oarents comètre.	lde	388485555555555555555555555555555555555

· . . . [-- 2 = 2 

## TABLE DU VOLUME DU LIQUIDE

correspondant, pour 100 kilogrammes, au degré apparent de l'alcoomètre.

11	f ·	11 1		1 1	
DEGRÉS de l'alcoomètre.	VOLUME du liquide.	DEGRÉS de l'alcoomètre.	VOLUME du liquide.	DEGRÉS de l'alcoomètre.	VOLUME du liquide.
26 27 28 29 30 31 32 33 31 35 36 37 38 39 40 41 42 43 44 45 50	1 103,2 103,3 103,4 103,5 103,6 103,8 103,9 104,6 104,5 104,5 104,5 104,6 104,8 105,3 105,5 105,6 105,8 106,9 106,4 106,6 106,2 106,8 106,9	51 52 53 54 55 56 57 58 59 60 61 62 63 64 65 66 67 68 69 71 72 73 74	1 107,3 107,5 107,7 108,0 108,2 108,5 108,7 109,2 109,5 109,8 110,0 110,3 111,5 111,5 111,2 111,5 111,5 111,4 112,7 113,0 113,3 113,7 111,0	76 777 78 79 80 81 82 83 84 85 86 87 88 89 90 91 92 93 94 95 96 97 98 99	1 (14,3 114,7 115,0 115,4 115,8 116,5 116,5 117,7 118,1 118,6 119,5 119,9 120,4 120,9 121,4 122,0 122,5 123,1 123,8 124,5 125,2
	26 27 28 29 30 31 32 33 34 35 36 37 38 39 40 41 42 43 44 45 46 47 48	26 103,2 27 103,3 28 103,4 29 103,5 30 103,6 31 103,8 32 103,9 33 104,0 34 104,2 35 104,3 36 104,5 37 104,6 38 104,6 39 104,9 40 105,1 41 105,5 43 105,6 44 105,6 44 105,6 44 105,6 44 105,6 45 106,0 46 106,2 47 106,4 48 106,6 49 106,8	0 1 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	36 103,2 51 107,3 27 103,3 52 107,5 28 103,4 53 107,7 29 103,5 54 108,0 30 103,6 55 108,2 31 103,8 56 108,5 32 103,9 57 108,7 33 104,0 58 109,0 31 104,2 59 109,2 35 104,3 60 109,5 36 104,5 66 62 110,0 38 104,8 63 110,3 39 104,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 110,6 40 105,1 65 110,9 64 111,2 42 105,8 69 112,1 112,7 47 106,4 72 113,3 3	0

#### Notes sur les tables de la richesse alcoolique des liquides et du volume correspondant à leur poids.

Les deux Tables précédentes sont basées sur les éléments donnés dans la Circulaire nº 295 de la Direction générale des Contributions indirectes.

L'alcoomètre de Gay-Lussac est gradué à 15° C., température moyenne à laquelle le volume légal de l'alcool est fixé par la loi du 24 juin 1824. A cette température, il marque, au point d'effleurement, le nombre de parties d'alcool contenu dans cent parties du liquide : c'est le titre alcoolique réel ou force réelle; à toute autre température, il indique le titre apparent, qui doit être corrigé pour donner le volume exact à 15° C.

Le volume correspondant à chaque degré alcoométrique apparent a été calculé pour 100½ de liquide. Ce volume est sensiblement le même pour tous les liquides dans lequel l'alcoomètre enfonce jusqu'au même trait, quelle que soit la température.

Dans la lecture de l'alcoomètre, on ne doit prendre que le degré apparent couvert, en négligeant les fractions de degré non immergées, quelle qu'en soit la proportion. Dans l'emploi de la Table de la richesse alcoolique, les fractions sont négligée lorsqu'elles ne dépassent pas \frac{5}{10} et comptées pour un entier lorsqu'elles sont de \frac{1}{6} et au-dessus.

Usage des Tables. — Dans un füt de trois-six, pesant, net, 540kg, l'alcoomètre marque 91° à 22° C.

On demande la quantité d'alcool pur à 15° C. et le volume du fût.

La Table du volume du liquide montre que l'indication 91° de l'alcoomètre répond à un volume de 120<sup>1</sup>, 4. On aura ensuite la proportion

$$100^{k}$$
:  $120^{l}$ , 4:: 540<sup>k</sup>:  $x$  d'où  $x = 650^{l}$ ,

en negligeant la fraction.

La 1 e Table indique que la richesse alcoolique est 88°,6, en chiffre rond. 89°. La quantité d'alcool

pur à 15° C. sera 
$$650^1 \times \frac{80}{100} = 578^1, 5.$$

## CON VERSION DES CENTIÈMES en volumes en centièmes en poids (corrigés) pour l'alcoo

	Volumes	Poids	Volumes	Poids	Volumes	Poids	Volumes	Polds	Volumes	Poids
The same of the sa	2 3 4 5 6	0,80 1,60 2,40 3,20 4 4,81 5,62 6,43	10 11 12 13 14 15 16	8,05 8,87 9,68 10,51 11,33 12,15 12,98 13,80	25 30 40 50 60	17,28 20,46 25,69 33,39 42,52 52,20 62,50 73,59	81 82 83 84 85 86 87 88	74,74 75,91 77,09 78,29 79,50 80,71 81,94 83,19	89 90 91 92 93 94 95 96	84,46 85,75 87,06 88,38 89,7 91,0 92,46 93,81

# Points d'ébullition de l'alcool aqueux (Groning).

T.	A 1.	A 2.	T.	$\Lambda_1$ .	A <sub>2</sub> .	Т.	A 1.	A 2.	T.	Α,.	${\rm A}_2$
78,2	85 80	91,5 90,5	80,0 81,2 82,5 83,7 85,0 86,2	40 35 30	82 80 78	90,0	15 12 10	66 61 55	100,0	2 I	4: 3:

T, température de la vapeur; A, Alcool p. 100 en volume dans le liquid houillant; A2, alcool p. 100 en volume dans le produit qui distille.

## Points d'ébullition de l'alcool aqueux, le thermomètre étant plongé dans le liquide (Salleron).

Alcool pour rec	Point d'ébull.	Alcool pour roo vol.	Point d'ébull.	Alcool pour 100 vol.	Point d'ébuil.	Alcool pour 100 vol.	Polnt d'ébull.	Alcool pour roo vol.	Point d'ébuill.
0 1 2 3 4	99,1 98,3 97,4 96,6	5 6 7 8 9	95,8 95 94,3 93,6 93,6		92°,5 91,9 91,5 91	18	90°, 1 89, 7 89, 3 88, 9 88, 6		88, 87, 87, 87, 87,

## RAPPORT DU POIDS DE L'AIR AU POIDS DE L'EAU.

D'après les recherches les plus récentes, le poids de l'air atmosphérique sec à Paris, à la température de la glace fondante et sous la pression de  $0^m$ , 76, est, à volume égal,  $\frac{1}{773,28}$  de celui de l'eau distillée.

#### Poids du litre d'air.

A Paris, à 60 mètres au-dessus du niveau de la mer, à la température zéro et sous la pression o<sup>m</sup>, 76, M. Regnault a trouvé que le litre d'air atmosphérique pèse 157,293187. On en conclut 157,292743 pour le poids du litre d'air sous le parallèle de 45 degrés et au niveau de la mer.

Mais à la température centigrade t, sous la pression p, à la latitude L et à la hauteur h au-dessus du niveau de la mer, le rayon de la Terre étant R, le poids du décimètre cube d'air ou du litre d'air est donné par la formule

$$\frac{p}{18^{r}, 292743} \frac{p}{(1+t.0,00366)76} (1-0,00265\cos 2L) \left(1-\frac{2h}{R}\right)$$

# POIDS SPÉCIFIQUES ET DENSITÉS DES GAZ,

PAR M. BERTHELOT.

Le Tableau suivant donne à la première colonne les noms des gaz simples et composés: on y a compris tous les corps qui prennentl'état gazeux à 20 degrés et au-dessous, c'est-à-dire à la température de l'été. On y a joint tous les corps simples dont on a mesuré la densité gazeuse, ainsi que la vapeur d'eau; mais on a pris soin de marquer d'un astérisque les corps qui ne sont pas gazeux à la température ordinaire.

La deuxième colonne renferme la formule moléculaire M de ces corps.

La troisième colonne contient le *poids molécu*laire des corps simples et composés, poids correspondant à cette formule M, et déterminé par des méthodes chimiques.

La quatrième colonne présente les poids spécifiques des gaz multipliés par 1000, c'est-à-dire le poids d'un litre P de chaque gaz, expriméen grammes, et supposé ramené à la température de zero et à la pression de 0<sup>m</sup>,760. Ce poids est calculé théoriquement, dans l'hypothèse que le gaz suive exactement les lois de Mariotte et de Gay-Lussae; on l'obtient en multipliant le poids du litre d'hydrogène, soit 0<sup>gr</sup>,08984, par la moitié du poids moléculaire du corps simple ou composé. Dans le cas du phosphore et de l'arsenic, le poids spécifique offre une valeur double du chiffre calculé; dans le cas du mercure, du cadmium, de l'argon, de l'hélium, la valeur trouvée est, au contraire, la moitié du chiffre calculé.

On peut simplifier ce calcul en prenant comme multiplicateur le nombre 0,09 et en retranchant du produit final 1 de sa valeur; le résultat obtenu ne diffère pas du résultat exact d'une quantité appréciable à l'expérience:

(1) 
$$P = 0.09 \left(1 - \frac{1}{562}\right) \frac{M}{2}$$

Pour obtenir le poids d'un litre du gaz, envisagé à une autre température t et à une autre pression H, il suffit de multiplier le nombre du Tableau par le rapport

$$\frac{1}{1+0,00367t} \times \frac{H}{760}$$

Cependant cette formule n'est pas tout à fait rigeureuse, les poids moléculaires des gaz n'étant pas proportionnels aux densités réduites à o° et o™,760, mais à leurs densités limites. La valeur précédente devra donc être multipliée par un coefficient (1 — ε), qui exprime l'écart de la compressibilité du gaz envisagé, par rapport à celle du gaz parfait, entre une pression d'une atmosphère et une pression nulle.

En définitive, et en négligeant cette correction, le poids du litre d'un gaz simple ou composé, à une température et à une pression quelconques, peut être calculé par la formule générale

(2) 
$$P' = 0.09 \left(1 - \frac{1}{562}\right) \frac{M}{2} \frac{1}{1 + 0.00367t} \frac{H}{760}$$

L'expérience prouve que cette formule approchée s'applique à tous les gaz et à toutes les vapeurs, pourvu que ces gaz et vapeurs aient été amenés à un état tel qu'ils suivent les lois de Mariotte et de Gay-Lussae; conditions que les composés chimiques finissent, en général, par remplir, lorsqu'ils résistent à une température suffisamment élevée. Dans les limites où ils ne suivent pas ces lois, leur poids spécifique et leur densité ne sauraient être exprimés par un chiffre absolu, indépendant de la température et de la pression.

Dans le Tableau ci-contre, on donnera seulement les poids spécifiques et densités des corps gazeux à la pression et à la température ordinaires, aiusi que ceux des éléments supposés réduits aux mêmes conditions; les données analogues pour les autres corps composés n'offrant pas un intérêt aussi général et étant d'ailleurs susceptibles d'être calculées sans difficulté.

Observons en effet que la formule (2) s'applique à tout corps susceptible de prendre l'état gazeux, à une température et à une pression convenables. Pour un tel corps, qui ne serait pas gazeux à zéro et à om,760, la valeur de l'exprimée par la formule (1) est fictive; mais elle reprend une signification précise, si l'on compare le poids du litre gazeux de ce corps avec le poids du litre gazeux d'un autre corps, dans les mêmes conditions de température et de pression, ces conditions étant telles que les deux corps soient réellement gazeux et obéissent aux lois de Mariotte et de Gay-Lussac. En effet, ces conditions étant remplies, les deux poids calculés d'après la formule (2) sont entre eux dans le rapport  $\frac{P'}{P'}$ , lequel est indépendant de la température et

de la pression, c'est-à-dire qu'il est le même que

le rapport  $\frac{P}{P_1}$  calculé par la formule plus simple (1). Cette remarque est très importante dans les appli-

Cette remarque est très importante dans les appli cations.

Les densités théoriques des gaz se calculent en divisant le poids du litre du gaz, P, écrit à la cinquième colonne, par le poids du litre d'air à zéro et o<sup>m</sup>,760, soit 187,293187, d'après Regnault, ou plus simplement, dans la pratique des calculs,

$$1,3\left(1-\frac{1}{200}-\frac{1}{200}\frac{1}{21}\right)$$

On peut encore les calculer directement, au moyen de la densité de l'hydrogène, 0,06948, et de la moitié du poids moléculaire:

$$D = 0.06948 \times \frac{M}{2}$$
.

Ce calcul se simplifie, en prenant comme multiplicateur le nombre 0,07, et en retranchant du produit final \(\frac{1}{183}\) de sa valeur; le résultat obtenu ne diffère pas du résultat exact d'une quantité appréciable \(\frac{1}{2}\) l'expérience:

(3) 
$$D = 0.07 \left(1 - \frac{1}{135}\right) \frac{M}{2}.$$

Ces densités concordent, en général, avec les densités trouvées par expérience, les seules qu'il ait paru utile de reproduire ici.

On a tenu compte des déterminations récentes

de MM. Rayleigh et Leduc.

# TABLEAU DES POIDS SPÉCIFIQUES

PAR

noms	FORMULES MOLÉCULATRES	M	
Oxygène	Q <sup>2</sup> .	16	×2
Hydrogène		2	, , -
Azote		14	$\times^2$
Argon		40	
Hélium	Hé.	4	
Chlore			×2
*Brome	Br <sup>2</sup> .	80	$\times_2$
*Iode	I <sup>2</sup> .	127	$\times$ 2
Fluor	F2.	19	$\times$ 2
Ozene	$0z = 0^3$	16	$\times 3$
*Soufre	S <sup>2</sup> .	32	$\times^2$
*Sélénium	Sec.	79	$\times$ 2
*Tellure	Te <sup>2</sup>	127	$\times 2$
*Phosphore	P4.	31	$\times 4$
*Arsenic	1	75	$\times 4$
*Mercure	Hg	200	
*Cadmium		113	
Acide chlorhydrique	HCl.	36,5	)
Acide bromhydrique	HBr.	81	
Acide iodhydrique		128	
Acide fluorhydrique	HF.	20	
*Vapeur d'eau	Hº O'.	18	
Acide sulfhydrique		34	
Acide sélénhydrique	H <sup>2</sup> Se.	81	
Acide tellurhydrique		129	
Ammoniaque		17	
Hydrogène phosphore		34	
Hydrogène arsénié		78	
Hydrogène antimonié		125	
Hydrogène silicé	Si H4.	32	

# ET DENSITÉS DES GAZ,

## M. BERTHELOT.

0,18 3,221 7,18 5,54 11,42 8,72 vers 300° 5,7 à 1500° 1,265 2,14 1,66 2,88 6,51 à 506° 2,23 à 1040° 11,52 9,08 à 1390° 1,55 4,42 à 313° 4,5 à 1040° 13,48 10,6 8,99 6,98 3,94 à 1040° 1,641 1,2692 3,64 2,71 5,75 1,44 0,695 1,538 1,1895 3,64 2,80 5,84 0,763 0,5971 1,184 (calculée) 0,763 0,763 0,5971 1,184 (calculée) 0,763 0,695 1,189 0,6971 1,184 (calculée) 0,763 0,5971 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,000 0,	POIDS DU LITRE P	DENSITÉS trouvées	OBSERVATEURS
1,78 0,18 0,130 3,221 7,18 5,54 11,42 8,72 vers 300° 5,7 à 1500° 1,71 2,14 1,66 2,88 6,51 à 506° 2,23 à 1040° 11,52 9,08 à 1390° 5,58 4,42 à 313° 4,5 à 1040° 13,48 10,6 8,99 6,98 5,04 1,641 2,71 1,265 2,71 4,641 0,899 6,98 5,04 1,641 2,71 0,899 0,6235 1,1895 3,64 2,80 1,1895 3,64 2,80 5,84 0,763 0,5971 1,184 (calculée) 0,763 0,763 0,5971 1,184 (calculée) 1,2692 1,1531 1,184 (calculée) 1,2695 1,183 1,184 (calculée) 1,2695 1,184 (calculée) 1,2695 1,184 (calculée) 1,	0,08984	0,06948	
7,18   5,54   8,72 vers 300°   7,00   1,71   1,66   2,88   6,51 à 506°   2,23 à 1040°   7,00   6,37 à 1040°   1,52   9,08 à 1390°   5,58   4,42 à 313°   4,5 à 1040°   13,48   10,6   6,98   5,04   3,94 à 10,40°   1,641   1,2692   3,64   2,71   4,44   0,899   0,6235   1,538   1,1895   3,64   2,80   1,531   1,184 (calculée)   3,55   2,695   2,695     0,000°   1,184   1,184 (calculée)   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,184   1,18	1,78 0,18	1,38 0,139	
1,71	7,18	5,54	Mitscherlich.
2, 14 2, 88 2, 85 3, 64 3, 64 2, 89 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 64 3, 60 3, 64 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 3, 60 4, 74 9 6, 59, 71 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 184 1, 1		5,7 à 1500°	V. Meyer
2,23 a 1040° 6,37 à 1040° 11,52 9,08 à 1390° 5,58 4,42 à 313° 4,5 à 1040° 13,48 10,6 6,98 5,04 3,94 à 1040° 1,641 1,2692 3,64 2,71 4,44 0,899 0,695 (calculée) 0,809 0,6335 1,538 1,1895 2,80 5,84 4,49 0,763 1,184 (calculée) 1,531 1,184 (calculée) 1,183 1,184 (calculée) 1,183 1,185 2,695 2,695	2,14	1,66	1
5,58	7,05	6,37 à 10400	Deville et Treost.
13,48 8,99 5,04 3,94 à 10,40° 1,641 1,2692 3,64 2,71 5,75 4,44 0,899 0,695 1,538 1,1895 3,64 2,80 5,84 4,49 0,763 0,5971 1,531 1,184 (calculée) 3,50 2,695 2,695	,	4,42 à 3130	Dumas.
5,0,4 3,94 à 1040°   Deville et Troest. Leduc. 3,64 2,75 4,44 0,899 0,695 (calculée) 0,809 0,6335 1,538 1,1895 3,64 2,80 5,84 4,49 0,763 0,5971 1,531 1,184 (calculée) 1,531 2,695 2,695 Dumas.		10,6	Mitscherlich.
5,75 0,899 0,695 0,695 0,6235 1,538 1,1895 2,80 5,84 0,763 0,5971 1,531 1,184 (calculée) 2,695 0 day-Lussac.  Gay-Lussac. Leduc. Bineau. Leduc.  "Oumas.	1,641		
0,809	5,75	4,44	Gay-Lussac.
3,64 2,80 Bineau. 5,84 4,49 Bineau. 1,531 1,184 (calculée) 3,50 2,695 Dumas.	0,809	0,6235	Gay-Lussac.
0,763	3,64	2,80	Bineau.
	1,531	0,5971 1,184 (calculée)	"
3,62 " " " " " " " " " " " " " " " " " " "	5,62	2,695	"

# TABLEAU DES POIDS SPÉCIFIQUES

PAI

NOMS	FORMULES MOLÉCULAIRES	М
Protoxyde d'azote	Az <sup>2</sup> O. Az O.	44 30
Acide azoteux	Az2O8.	. 76
Acide hypoazotique	AzO2.	46
Acide sulfureux	so <sup>3</sup> .	32
Oxyde de carbone	CO.	14
Acide carbonique	CO¹.	22
Acide hypochloreux	Cl <sup>2</sup> O. Cl <sup>2</sup> O <sup>3</sup> .	87
Acide chloreux	Cl O <sup>2</sup> .	119
Oxysulfure de carbone	cos.	67,5 60
Oxychlorure de carbone	COCI2.	99
Fluorure de carbone	C F4.	88
Chlorure de bore	BCI.	117,5
Fluorure de bore	BF*.	68
Fluorure de silicium	SiF'.	- 104
Fluorure phosphoreux	P 1 5	88 .
Fluorure phosphorique	PFs	. 126
Oxyfluorure de phosphore	PFO.	104
Tétrafluorure de carbone	C F4.	88
Perfluorure de soufre	S F <sup>6</sup> .	146
Acétylène	(CH) <sup>2</sup>	13
	ou C2 H2.	26
Éthylène ou gaz oléfiaut	(CH <sup>1</sup> ) <sup>2</sup> ou C <sup>2</sup> H <sup>4</sup> .	14 28
	(CH <sup>3</sup> ) <sup>2</sup>	15
Éthane ou hydrure d'éthylène	ou C2 He.	30
Formène, méthane, gaz des marais	CH <sup>4</sup> .	16
(	/C A =\2	26
Gyanogène	ou C2 Az3.	52
*Acide cyanhydrique	CAzH.	27

# ET DENSITÉS DES GAZ,

M. BERTHELOT (suite).

POIDS DU LITRE P	DENSITÉS trouvées	OBSERVATEURS
1,979 1,344 3,41	1,530 1,039 2,64 (calculée)	Leduc. Bérard.
2,07 2,927	2,65 à 26° 1,57 à 183° 2,2634	Deville et Troost.
1,258	0,9670	Leduc, Rayleigh.
1,977	1,5287	Regnault, Leduc, Rayleigh
3,91	3,03 (calculée)	
5,34	4,07 à 9°	Brandau.
3,034	2,33	Pébal.
2,70	2,10	Than.
4,44	3,46	Thomson. Moissan.
3,95 5,28	3,09	Dumas.
3,06	3,94 2,31	Dumas.
4,68	3,60	Dumas.
3,95	3,05	Moissan.
5,66	4,39	Thorpe.
4,67	3,71	Moissan.
3,95	3,09	Moissan.
6,56	5,03	Moissan.
1,171	0,9056	Berthelot, Leduc.
1,258	0,971	Thomson.
1,348	1,075	Kolbe et Frankland.
0,718	0,558	Thomson.
2,338	1,806	Gay-Lussac.
1,214	0,948	Gay-Lussac.

# TABLEAU DES POIDS SPÉCIFIQUES

NOMS	FORMULES MOLÉCULAIRES	M
Chlorure de cyanogène Ether méthylchlorhydrique	CH Cl.	61,5 50,5
Éther méthylbromhydrique Id. fluorhydrique Éther méthylique	CH3 F. C3 H6 O.	.95 34 .46
Méthylamine	. CH P.	31 48 56
Bortriméthyle	.] C <sup>2</sup> HCl. C <sup>2</sup> H <sup>2</sup> Cl.	60,5 62,5
Ether chlorhydrique Ethylamine	C <sup>2</sup> H <sup>5</sup> Cl. C <sup>2</sup> H <sup>7</sup> Az.	64,5 45
Propylène  Propane ou hydrure de propylène	C 3 H 8.	42 44 52
Diacétylène	C. H.	54 56 58

## ET DENSITÉS DES GAZ,

M. BERTHELOT (fin).

OUDS DU LITRE I	DENSITÉS trouvées	OMSERVATEURS
2,714 2,269 4,27 1,528 2,067 1,393 2,157	" 1,73 3,25 1,186 1,617 1,08 1,667 (calculée)	Dumas et Peligot. Bunsen. Dumas et Peligot. Dumas et Peligot. Jumas et Peligot. Izarn.
2,718 2,718 2,808 2,809 2,022 1,798 1,887 1,978 2,338 2,428 2,516 2,605	1,91  2,101 (calculée) 2,170 (calculée) 2,219 1,58 1,388 (calculée) 1,498 1,53 (calculée) 1,81 (calculée) 1,88 (calculée) 1,88 (calculée) 1,99	Frankland.  "" Thenard. Izarn. "" Berthelot et de Luca. "" Kolbe. Frankland.

## TENSION DE LA VAPEUR D'EAU, Suivant Regnault.

TEMPÉ- RATURES	tensions en mill. de mercure	TEMPÉ- RATURES	en mill. de mercure	TEMPÉ- RATURES	en mill.  de mercure	TEMPÉ- RATURES	en mill. de mercure
- 32 31 30 29 28 27 26 25 24 23 22 21 20 18 17 16 15 14 13 11 10 9 8	0,32 0,35 0,42 0,46 0,55 0,66 0,72 0,78 0,85 0,93 1,09 1,19 1,52 1,65 1,78 1,78 1,78 1,78 1,78 2,09 2,2,46 2,66 2,86	F 2 3 4 5 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 6 17 8 19 20 12 22 23 42 56 72 8	4,94 5,30 5,69 6,10 6,53 7,00 8,57 9,74 9,74 10,46 11,16 11,75 14,43 16,35 17,39 11,46 16,35 17,39 18,46 11,46 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,56 11,	356 3678 3678 3678 3678 3678 3678 3678 367	39,57,41,830 44,20 44,20 49,30 52,91 55,91 61,06 64,35 77,39 77,39 77,39 87,50 91,96 101,54 111,48 123,24 123,25 142,02 148,79	678 68 90 1 2 3 3 4 5 5 6 7 7 7 7 7 7 7 7 8 8 1 2 3 3 4 5 5 6 8 8 9 9 9 1 2 3 9 4	204,38 213,60 223,17,2 233,09 213,39 224,07 265,15 326,62 38,52 330,84 326,49 3354,44 400,10 413,04 416,30 4468,29 468,69 505,7,78 546,69 546,69 546,69 546,69 546,69 546,69 546,69 546,69
4 3 - 1 0 + 1	3,37 3,64 3,94 4,26 4,60 4,94	29 30 31 32 33 34	29,78 31,55 33,41 35,36 37,41 39,57	62 63 64 65 66 66	163,17 170,79 178,71 186,95 195,50 204,38	96 97	633,78 657,54 682,03 707,26 733,21 760,00

# TENSION DE LA VAPEUR D'EAU, Suivant Regnault.

RES	TENSI	ONS	rė-	TENSI	ONS
TEMPÉ-	en millim,	en	TEMPÉ-	en millim.	en
RATURES	de mercure	atmosph.	RATURES	de mercure	atmosph.
100° 1011 102 103 104 105 106 107 108 109 110 111 112 113 114 115 116 117 118 119 120 121 122 123 124 125 126			130° 131 132 133 134 135 136 137 138 139 140 141 142 143 144 145 146 147 148 149 150 160 170 180 190 200		
128	1911,47	2,515	210	14324,8	18,848
129	1970,15	2,592	220	17390,4	22,882
130	2030,28	2,671	230	20926,4	27,535

des solutions d'acide sulfurique en millimètres de mercure.

	1 1	1 1	1							
E'S	due due	SO <sup>4</sup>				TEMPI	BATU	RES		
DEGRÉS Baumé	POIDS spééifiqüe	H <sup>2</sup> SO <sup>4</sup> pour 100			-					
a -	ďs	-	10°	15°	20°	25°	.30°	35°	40°	45°
			-		-					
200	277	7,	, ,	C		-			- 0	2 /
36,9	1,344	1				11,5			28,1	
38,3	1,361					по,5			26,3	
39,7	1,380		$^{3},_{7}$						23,9	
41,, 1	1,398		[3, 3]		[6,5]				21,4	
42,5	1,417	52	3,0,	14 .	1 ′ .	4.0			18,9	
44	1,438		2,6		5,0		0.,	12,5		
45,4	1,459		$^{2},^{2}$		4,3	6,0	8,1	11,0		
46,8	1,479		1,9		3,6		7,2	9,1		
48,3	1,503	1 1	1 1		3,0	1 '			10,0	'
49,7	1,524	1 1	1,4		2,6			6,5		
51	1,546			1,6	1	3,0				
52, 3	1,569	ri i	1,1	1,4	1,8	2,5				6,5
53,7	1,592		0,9	1,2	ı	2,1	3,0	3.8		5,4
55	1,615		0,8	1,0	1,3	1,8	2,5	3,3		
56.,2	1,639		0,7		1,0	1,,4	2,0	2,8		
57,5			0,5	10,6	0,6	1,2	1,7	2 ,1	2,6	3,1
58,9	1,690				0,5		1,4	т,8	2,1	2,5
60	1,710		0,3	0,3	0, 4	0,8	1,1	1,4	1,7	2,1
61	1,732		0,2	0,2	0,3	0,6	0,8	L, E	1,3	4,6
62,1	1,754	.82	0,1	O, I	0,2	0.4	0,5	0,5	0,9	1,1
			1							
	11	11	11	i .	<u> </u>	1	l	4		1

des solutions d'acide sulfurique en millimètres de mercure (fin).

DECKÉS Baumé	Poids specifique	H <sup>2</sup> SO <sup>4</sup> pour 100			TE	MPÉRA	TURES		
DEG	PO spéci	H <sup>2</sup>	50°	55°	60°	65°	70'	. 75°	80°
36,99 38,3 39,7 4τ,1 42,5 44,45,4 45,4 45,4 49,7 51,5 52,3 53,7 55,5 56,2 57,5 56,0 60	1,361 1,380 1,398 1,417 1,438 1,479 1,503 1,524 1,569 1,569 1,615 1,639 1,662	58 60 62 64 66 68 70 72 74 76	40, r 35, 9 31, 5 27, 8 24, 1 20, 4 46, 9 13, 9	59,66 53,5 47,4 41,5 36,2 31,0 26,1 21,6 17,7 14,0 11,5 6,0 4,9 4,0	61,3 54,0 47,2 41,6 34,5 28,7 23,9 18,7 15,2 12,3 9,5 6,0 4,8	86,8 77,0 67,9 59,9 51,6 44,0 36,7 30,0 23,9 19,1 15,4 12,1 9,5 7,5	30,3 24,2 19,4 15,5 12,0 9,5	104,5 92,6 80,6 68,4 56,7 46,2 37,4 30,3 24,4 19,8 15,4 12,1	86,2 72,3 59,7 48,0 39,0 31,4 25,5 20,0 15,4 11,8
61 62., 1	1,732 1,754	80	1,9	2,4	2,9	3,8	4,1	5,0	6,2

de différents liquides en centimètres de mercure, d'après Regnault.

			-				
TEMPÉRATURE	ALC00L	ALCOOL méthylique	ÉTHER	SULFURE de carbone	ESSENCE de térébenthine	CIILOROFORME	BENZINE
100   1 110   2 120   3 130   4	0,34 0,64 1,27 2,42 4,485 7,85 13,4 22 554,1 81,3 118,9 236,8 323,2 423,3 567,5 731,8 78,26	0,3 0,6 1,35 2,7 5 8,9 15 24,4 38,2 58 85,7 124 174 174 174 175 176 176 176 176 176 176 176 176 176 176	6,9 11,5 18,4 28,7 42,3 63,5 90,7 126,5 230,5 302,3 390 495 621 772	4,7 7,9 12,8 19,9 29,8 43,5 61,7 155,7 116,4 155 203 262 416 515 630 760 910	0,2 0,45 0,65 0,69 1,1 1,7 2,7 4,1 13,1 18,6 25,7 34,9,4 46,5 77,5 97,5 121 147 177	16 24,7 37,5 53,5,5 104,2 140,7 186,5 243 311 393 488 600 728 873	0,58 1,3 2,5 4,5 7,6 12 18,4 27,1 354,7 75,2 101,3 1171,5 223,5 282,5 352 433 527 634 80,3

de différents liquides en centimètres de mercure (fin).

$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	TEMPÉRATURE	тётвасиговиве de carbone	CHLORURE d'éthyle	BROMURE d'éthyle	IODURE d'éthyle	ACÉTONE	BROMURE d'éthylène	TRICHLORURE de phosphore
190 939,9	- 30 - 20 - 10 20 30 40 50 60 70 80 90 100 120 130 140 150 160 170 180 190 200 210	5,6 9,1 14,2 21,5 31,5 44,8 62,1 84,3 112,2 146,7 239,4 299,7 371 454,3 551,3 663,4 792,4 939,9	30,2 46,5 69,1 99,6 139,9 162 257,9 340,5 561,4 704,7 872,3	5,9 10,1 16,5 25,7 38,7 56,5 80,2 201,5 263,9 339,9 431,2 565,4 811,6 978	6,9 11 16,9 25,2 36,4 51,2	18 28 42 60,3 86 118,9 161,1 214,2 279,7 359,4 454,7 567 697,5	0,45 1,7 2,73 4,6 6,8 14,4 20,7 40 54,5 65 123 157 198 246 367 441	3,8 6,3 10 15,5 23,4 34,1 48,6 67,4

LIOUÉFIÉS,	
GAZ	
QUELQUES GAZ LIQUÉFIÉ	13/
DE	-
I DE VAPEUR	AL THOMASON THE
H	-
TENSION	

	ت ا	en centimètres de	ètres de	mercure	mercure (REGNAULT).	.).		
TEMPÉRATURE	Acide	Oxyde de méthyle	Chlosure de méthyle	Ammo- niaque	Hydrogène sulfuré	Acide carbo- nique	Protoxyde d'azote	Cyano- gène
30	28,7	57,6	. 58	98	:			
- 25	37,4	9,16	72	011	375	1300	1570	
- 30	x <del>,</del>	00 00	88	1/10	444	1515	1760	79
CI	00° x c	201	201	17/1	520	1,760	1970	111
01 -	76,3	2.	181	315	809	2035	2200	140
c	94,7	751	158	362	707	23/15	2460	174
Ç 1	116,5	200	681	 &	821	2700	07/2	204
c -	143	223	225	383	950	3070	3060	076
10	280	263	267	457	1000	3500	2/30	300
1.5	206,5	308	313	5/2	1250	3965	3780	1 at
30	976	350	367	639	1415	4470	4300	980
c:	292	çı b	437	748	1600	5020	4670	
90	343	8478	1,61	870	1800	5610	5170	:
ce ·	403	:	020	1007	3030	6245	5730	:
0	465	:		1160	2260	6930	6340	
ch -	2/10	:		1339	2500	7333		:
000	033	:	::	1516	2780		:	-
00	27.5	: : :	:	1722	3070	:	:	:
Doing 275111:		:	:	1950	3375	:	:	:
'At	\\ - 10,08	- 23,65	- 23,73	- 38,5	8,19 -	- 78,2	6,78 -	- 20,7
A COLUMN TWO IS NOT THE OWNER.					-			

			POINT		
GAZ	FORMULE	d'ébullition	de solidification	de fusion	AUTEURS
Acide carbonique	£0'5	- 78,2	0	0	Chappuis.
» fluorhydrique	FIH A	161- (1)6,981-	-103,5 -191	— 92,3	Olszewski, Olszewski.
Azote	Az <sup>2</sup>	-194,53	-303		Wrobleski. Wrobleski.
, , , , , ,	« <del>*</del>		412-		Olszewski.
Chlore	Cl <sub>2</sub>	1.38,62 1.38,62	701-		Regnault.
)	, CAZ )?	33,6	501 L		Knietsch. Chappuis et Rivière.
Ethylène	CONT.	-102,4		-	Cailletet et Colardeau.
	2 2	-102,3	691—		Olszewski. Wrobleski.
Fluor	- <u>-</u>	-187	-223	-	Moissan et Dewar.

POINTS 1	DE	LIQUEFACTION,	POINTS DE LIQUÉFACTION, D'ÉBULLITION ET DE SOLIDIFICATION	
		DES GA	des gaz liquéfiés (fin).	
				1

	DES	ATT TON	DES GRE LIQUELLES (IIII).		
			POINT		
GAZ	FORMULE	d'ébuilition	de solidification	de fusion	AUTEURS
Hélium  Ilydrogène  Mydrogène antimonié  Rydrogène phosphoré  Ilydrogène sélénié  Hydrogène solfuré  Krypton.  Nygène.	He Sb H <sup>3</sup> Ph H <sup>3</sup> Ph H <sup>3</sup> Se H <sup>3</sup> Se H <sup>3</sup> Sr C Rr Rr Rr Rr	-267, -243,5 -258,9(1) - 18,0 - 85,0 - 61,0 - 63,5 - 151,7	-256 -133,5 - 68 - 91,0 -169	, 91,5 32,5	Travers. Dewar. Olszowski. Olszowski. Olszewski. Olszewski. Kamsay. Wrobleski.
Ozone	$0^3$ $Az^2 0$	-181,4 -106,0 -88,8			Olszewski. Olszewski. Cailletet et Colardeau.
(4) Pression 49min.		-			

#### CHALEURS SPÉCIFIQUES.

La chalcur spécifique ou capacité calorifique moyenne  $C_t^{\ell_1}$  d'un corps entre deux températures t et  $t_1$  est le quotient de la quantité de chalcur  $\Delta Q$  absorbée par l'unité de poids du corps pour passer de t à  $t_1$  par la différence de température  $t_1-t$ :

d'où  $C_t^{l_1} = \frac{\Delta Q}{t_1 - t}$ . Ce coefficient représente sensi-

blement la chaleur spécifique vraie  $C_t$  à la température moyenne  $\frac{1}{2}(t+t_i)$ . La définition exacte de  $C_t$  est la limite du rapport ci-dessus lorsque la température  $t_i$  se rapproche indéfiniment de t. On déduit  $C_t$  de la formule empirique qui exprime la quantité de chaleur nécessaire pour faire passer l'unité de poids du corps de zéro à t

$$Q = at + bl^2 + \dots$$
 d'où  $C_t = \frac{dQ}{dt} = a + 2bt$ .

Le coefficient b est toujours positif, car la chaleur spécifique croît avec la température, souvent avec rapidité (bore, silicium et carbone).

L'unité de quantité de chaleur où calorie est celle qui élève de zèro à 1°C. l'unité de poids d'eau; on distingue la grande calorie lorsque l'unité de poids est le kilogramme; la petite calorie, mille

lois plus petite, si l'unité est le gramme.

Loi de Delong et Petit. — Le produit de la chaleur spécifique par l'équivalent chimique rapporté à l'hydrogène est un nombre constant et égal à 3<sup>cal</sup>, 30 environ ou à un multiple simple de ce nombre. Les poids atomiques étant choisis de manière à satisfaire à cette loi, on peut énoncer la loi ainsi : La chaleur atomique des corps simples est constante et égale à 3<sup>cal</sup>, 30; elle est, d'après Wostyn, indépendante de l'état de liberté ou de combinaison chimique, ce qui permet de calculer la chaleur spécifique des composés d'après leur formule.

Mais ces lois ne sont qu'approchées: la variation inégale des chaleurs spécifiques avec la température, l'influence de l'état physique, etc., amènent

des erreurs parfois considérables.

# CHALEURS SPÉCIFIQUES.

CHALEURS

NOMS

DES SUBSTANCES	SPÉCIFIQUES	AUTEURS
Con	rps simples .	
Aluminium	0,21224 (150-1000)	
Antimoine	0,05077 »	Regnault.
Argent	0,05701 »	Regnault.
Arsenic	0,08140 »	Regnault.
Azote	0,24380 »	Regnault
Bismuth	0,03084 »	Regnault.
Bore	Très variable avec la température	<b>»</b>
( solide	0,05552	Regnault
Brome liquide	0,107	>>
gazeux	0,08432	))
Cadmium	0,0548 (150-1000)	Bunsen.
Carbone	Très variable.	
Chlore gazeux	0.12199.(150-1000)	Regnault.
Cobalt	0,10696 »	Regnault.
Cuivre	0,09515 »	Reguault.
Etain	. 0.05623 »	Regnault.
Fer	0.112359 ( <b>à</b> 50°)	Byström.
rer	0,403149 (1400°)	>>
Hydrogène	3,40go (15°-100°)	Regnault.
lode	0,05/12 »	Regnault.
Magnésium	0,245 »	Kopp.
Mercure / solide	0.03192 (78-400)	Regnault.
liquide	0.03332 (15%-100%)	Regnault.
Nickel.	0,10100 »	Regnault.
Or	0,032(f »	Regnault.
1		

# CHALEURS SPÉCIFIQUES (suite).

NOMS DES SUBSTANCES	CHALEURS SPÉCIFIQUE	S AUTEURS
Corps s	imples (suite)	»  Regnault.
Palladium	0,0592	violle.
Platine	0,0323 (0°-1 0,0377 (0°-1	ooo°) Violle.
Plomb	0,03140 (15%	100°) Regnault.

# Plomb. 0,03140 (15°-100°) Regnault. Sélénium (vitreux... métallique métallique solfie. 0,07468 megnault. Regnault. Silicium ... Très variable. Très variable. Regnault. Soufre ... 0,1764 (15°-100°) Regnault. Regnault. Tellure ... 0,05165 megnault. Regnault. Regnault.

 Tellure
 0,05165
 »
 Regnault.

 Thallium
 0,03355
 »
 Regnault.

 Zinc
 0,0935
 »
 Bunsen.

#### Solides

Laiton	0,095	(15°-100°)	1
Verre	0,198	»	Regnault.
Spath d'Islande	0,20858	))	Regnault.
Marbre blanc	0,21585	>>	Regnault.
Fluorine	0,21/92	>>	Regnault.
Corindon	0,19762	))	Regnault.
Etain: oxydé	0,09326	>>	Regnault.
Rutile	0,17032	>>-	Regnault.
Quartz	0,19132	))	Regnault.
Gypse calcine	0,19656	>>	Regnault.
Sulfate de baryte	0,11285	19	Regnault.
Pyrite	0,13009	73-	Regnault.

#### CHALEURS SPÉCIFIQUES (suite).

NOMS CHALEURS
DES SUBSTANCES SPÉCIFIQUES

AUTEURS

# 

Granit d'Aberdeen	0,1892 (120-1000)	Joly.
» de Wexford	0,1940 (120-1000)	Joly.
Gneiss	0,1961 (170-1000)	R. Weber.
Kaolin		Ulrich.
Chaux	0,2166 (150-1000)	Morano.
Tuf		Morano.
Humus		Ulrich.
Crown	0,161 (100-500)	H. Meyer.
Flint	0,117 (100-500)	H. Meyer.
Verre d'Iéna	0.2182 (180-990)	Winkelmann

#### Liquides

	/ solide	0,474	Regnault.
P	liquide		Regnault.
Eau.	inquae	1,0130 à 100°	Regnault.
	vapeur	0,477	Regnault.
Alcool		0,54754 à 0°	
Ether.		0,52901 à 0°	Regnault.
Essenc	e de téréb	0,45376 a o°	Regnault.
Benzin	e	0,43602 (15°-100°)	Regnault.
Sulf. d	le carbone	0,20884 à 60°	Regnault.
Acide	acetiq. crist	0,4599 (100-150)	Regnault.
Acide	sulfurique	0,3363 (150-1000)	Marignae.
	i		

# CHALEURS SPÉCIFIQUES (suite et fin).

	NOMS	DES	SUBSTANCES	CHALEURS	SPECIFIQUES	AUTEURS
Ì						

#### Gaz composés

Acide carbonique.	0,2169 (1	5°-100°)	Regnault.
Oxvde de carbone.	0,24500	» ´	Regnault.
Protoxyde d'azote.	0,22616	>>	Regnault.
Bioxyde d'azote	0,23173	>>	Regnault.
Formène	0,50205	>)	Regnault.
Ethylène	0,4040	))	Regnault.
Acide sulfureux	0,15.14	))	
Ammoniae	0,50836	))	
Air	0,23741	>>	Regnault.
	' ''		

# CHALEUR SPÉCIFIQUE DU MERCURE

TURE		AUTEURS		TURE		AUTEURS	
S S S S S S S S S S S S S S S S S S S	O, 3336 03322 03326 03205 03205 03205 03281	0, 03337 03326 03315 03305 03294	0.03327 03328 03290 03271 03253	002 005 005 005 005 005 005 005 005 005	Minkel 0, 03238	0, 03284 03264 03245 03235	0, 03235 03198 03161 03143

#### CHALEUR LATENTE DE FUSION.

SUBSTANCE	TEMPÉRATURE de fusion	CHALEUR latente de fusion	AUTEURS
Brome	-7,32	16,185	Regnault.
Cadmium	320,7	13,66	Person.
Gallium	13	19,11	Berthelot.
Fonte blanche.	>>	33	Gruner.
Fonte grise	>>	23	Gruner.
lode	»		Favre et
1000	n	11,71	Silbermann.
Phosphore	27,85	4,744(1)	Petersson.
))	29,73	4,744 (1)	>>
>>	40,05	4.970 (1)	))
>>	45,2	5,034(1)	>>
Palladium	))	36,3 (1)	Violle.
Platine	1779	27,18	Violle.
Plomb	325	5,858	Radberg.
Zine	415,3	28,13	Person.
Mercure	))	2,82	Person.
Soufre	115	9,368	Person.

<sup>(</sup>¹) Les cinq nombres représentent les chateurs totales de fusion absorbées à partir de la température 0° jusqu'a fusion totale.

#### CHALEUR LATENTE DE VAPORISATION.

SUBSTANCE	TEMPÉRATURE de vaporisation	CHALEUR latente	AUTEURS
Ean (H2O)	0	606,5	Regnault.
>>	99,81	535,77	Favre et Silbermann.
>>	100	535,9	Andrews.
>>	100	532,0	Schall.
>>	100	536	Berthelot.
>>	100	537	Regnault.
>>	230	446	Id.
Alcool éthy-	)		Favre et
lique (C2H6O).	»	208,92	Silbermann.
))	77,9	202,4	Andrews.
»	0	236	Regnault.
))	20	240	»
»	50	233	»
>>	100	199	» ·
1)	150	170	»
Éther (C4H10O).	34,9	90,45	Andrews.
. »	0	94,00	Regnault.
		62,5	Ramsay et
))	120,9		Gonne.
Brome	58	45,60	Andanos.
))	61,55	43,694	Berthelot et Ogier.
			1

# CHALEUR LATENTE DE VAPORISATION.

SUBSTANCE	TEMPÉRATURE de vaporisation	CHALEUR latente	AUTEURS
Mercure Soufre Ammoniaque (AzH³)  Acide sulfureux (SO²)  Acide carbonique (CO²)	350 316 7,8 11 16 17 0 6 30 65 (solide) 0° liquide — 25	23,95 62,00 362,00 294 291,32 297,38 296,5 91,7 91,2 80,5 68,4 138,7 56,25 72,23	Favre et Silbermann. Person. Person. Regnault.  " Strombok. Chappuis. Cailletet et Mathias. Favre. Chappuis. Cailletet
»	0	56,75	et Mathias.
Sulfure de car-	46, r-	83,81	Wirtz.
bone (CS <sup>2</sup> )	0	90,00	Regnault.

# CHALEURS TOTALES DE VAPORISATION.

Regnault a mesuré la quantité de chaleur Q exprimée en calories, absorbée par un kilogramme de substance liquide pour l'amener de zéro à la température t en vapeur, t étant la température d'ébullition.

La formule empirique est de la forme

$$Q = A + Bt + Ct^2$$

exprimée en calories.

	COEFFICIENTS				
SUBSTANCES	Α	В	С		
Eau			»		
AcétoneÉther	94,0		-0,000 516 -0,000 5556 -0,000 1315		
Benzine	67,0	0,24429 0,1375 0,14625	»		
Sulfure de carbone		0,14623	-0,0001/2 $-0,0004123$		

# CHALEURS LATENTES de fusion et de vaporisation de l'eau.

La chalcur lutente de fusion de la glace est égale à 79,25 (de la Provestaye et Desains, Regnault); il faut donc 79<sup>cal</sup>, 25 pour réduire un kilogramme de glace à zéro à l'état d'eau également à zéro.

La chaleur latente de vaporisation de l'eau à à la température t se déduit de la valeur Q donnée plus haut en retranchant la quantité de chaleur nécessaire pour élever un kilogramme d'eau de 0° à t à l'état liquide, c'est-à-dire sensiblement t; d'où l'on conclut

$$\lambda = 606, 5 - 0,695t$$

exprimée en calories.

Ainsi, pour réduire en vapeur à 100° un kilogramme d'eau chaussée à 100°, il faut céder un nombre de calories égal à

$$606,5 - 0,695 \times 100 = 537,0$$
;

sous la pression d'environ deux atmosphères, où l'eau bout à 120°,5, la chaleur latente n'est plus que

$$606,5 - 0,695 \times 120,5 = 522,8.$$

# SUR LE POINT CRITIQUE DES FLUIDES;

PAR M. E. SARRAU.

1. Quand on diminue progressivement le volume d'une vapeur en la soumettant à une pression croissante et en la maintenant à une température constante, il existe une limite de pression que l'on ne peut dépasser sans changer l'état physique du corps. Dès que l'on atteint cette limite, la vapeur est dite saturée; si le volume continue à diminuer, une partie de la vapeur se transforme en liquide et la pression reste constante. La réduction du volume amène enfin la liquéfaction totale et le corps, à l'état liquide, se transforme ensuite, à température constante, de telle sorte que son volume n'éprouve que de faibles variations lorsque la pression varie de quantités considérables.

2. L'ensemble de ces phénomènes peut se représenter par une ligne en prenant pour abscisse le volume de l'unité de poids du corps et pour ordon-

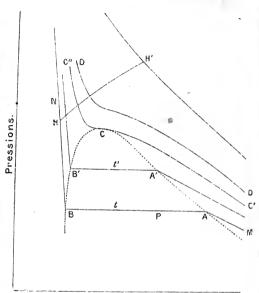
née la pression.

On obtient ainsi une *ligne isothermique* qui, pour une température déterminée t, se compose de trois parties, MA, AB, BN.

Les parties MA et BN se rapportent à la compressibilité du corps à l'état gazeux et à l'état líquide.

La partie AB, rectiligne et parallèle à l'axe des volumes, correspond à la liquéfaction progressive de la vapeur. L'ordonnée de cette droite est la tension de la vapeur saturée à la température t; les abscisses des points A et B sont respectivement les volumes spécifiques, u' et u, de la vapeur et du liquide à l'état de saturation.

Au point A la liquéfaction commence; au point B elle est complète. En un point quelconque P, situé entre A et B, la liquéfaction est partielle et la figure donne la représentation fort simple du rapport des poids, x et x', du liquide et de la vapeur. Si l'on désigne en effet par  $\nu$  le volume total représenté par l'abscisse du point P, on a les



#### Volumes

relations x + x' = 1, ux + u'x' = v; d'où l'on déduit

$$\frac{x}{u'-v} = \frac{x'}{v-u}, \quad \text{c'est-à-dire} \quad \frac{x}{\text{PA}} = \frac{x'}{\text{PB}},$$

de telle sorte que les distances du point P aux extrémités A et B sont proportionnelles aux quantités de liquide et de vapeur qui coexistent en ce point. 3. Pour une température l' supérieure à l, la courbe isothermique présente une forme analogue à la précédente; mais, ainsi qu'il résulte de l'expérience, les points A et B se rapprochent, parce que le poids spécifique de la vapeur saturée augmente avec la température, tandis que celui du liquide diminue, et ce rapprochement continue progressivement jusqu'à ce que l'on atteigne une température déterminée, que l'on appelle température critique du corps.

A et B se confondent alors en un point unique C où la ligne de transformation C'CC", devenue continue, présente une inflexion avec tangente paral-

lèle à l'axe des volumes.

Au point C correspondent un volume et une pression qui, avec la température corrélative, caractérisent ce que l'on appelle l'état critique du corps.

4. A des températures supérieures à la température critique, la ligne isothermique devient une courbe hyperbolique DD qui tend à se confondre, pour des valeurs croissantes de la température, avec une hyperbole équilatère qui correspond à l'équation pr = RT caractéristique des gaz parfaits.

5. Cette disposition des lignes isothermiques résulte des expériences d'Andrews sur l'acide carbonique; des recherches ultérieures conduisent à admettre qu'elle est générale et se présente dans la transformation de tous les corps à l'état fluide. Elle fournit l'explication précise d'un grand nombre de phénomènes par la considération de la courbe AA'CB'B qui joint les extrémités des droites de liquéfaction, notamment ceux qui se produisent dans les expériences de Cagniard-Latour et celles de Natterer. On se bornera à remarquer que cette courbe sépare deux régions du plan. Dans la région intérieure, le fluide peut exister simultanément sons deux états distincts, gazeux et liquide; à la même température et sous la même pression, le volume du corps est indéterminé : il peut varier entre le volume de la vapeur saturée et celui du liquide. Dans la région extérieure, un seul volume correspond à une température et à une pression déterminées.

Lorsque la température dépasse la température critique, deux états distincts ne peuvent pas co-exister; il est impossible, quelle que soit la pression, d'apercevoir une condensation ou une volatilisation. La liquéfaction ou la volatilisation apparentes ne sont réalisables que par une suite de transformations telles que la ligne représentative correspondante traverse la courbe ACB; un trajet HH' ne remplissant pas cette condition amène le corps de l'état liquide à l'état gazeux sans aucune transition appréciable.

6. M. Van der Waals a déduit d'une théorie un résultat important qui, s'il n'est pas rigoureusement conforme à la réalité, la représente cependant avec une approximation suffisante dans un grand nombre de cas. Ce résultat s'énonce comme il suit:

Si l'on rapporte respectivement le volume, la pression et la température absolue d'un fluide aux valeurs que ces trois variables ont au point critique, toute relation physique entre ces rapports est indépendante de la nature du corps.

Par exemple, si l'on désigne par p la tension d'une vapeur saturée à la température absolue T, et par  $p_o$ ,  $T_o$  la pression et la température absolue critiques, on a

$$\frac{p}{p_a} = \varphi\left(\frac{T}{T_a}\right)$$

la fonction o étant la même pour tous les corps...

7. L'ensemble de ces résultats attribue une importance capitale à la détermination des valeurs que le volume, la pression et la température des corps out au point critique.

Les températures critiques et les pressions correspondantes ont été l'objet de recherches nombreuses dont le Tableau suivant résume les résul-

tats.

# POINTS CRITIQUES ET POINTS D'ÉBULLITION

sous LA

PRESSION ATMOSPHÉRIQUE,

PAR M. E. MATHIAS.

# POINTS CRITIQUES E

sous la pressio

CORPS	FORMULES en équivalents	TEMPÉRATURES critiques	PRESSIONS critiques	TEMPÉRATURES d'ébullition normaic
HydrogèneAzoteId. Argon Hélium	H Az Id. A He	$ \begin{array}{c c} -234,5 \\ -146 \\ -145 \\ -117,4 \\ < -264 \end{array} $	atm 20 35,0 33,6 52,9	-243,5 -194,4 -193,0
Krypton. Oxygène. Id. Id. Chlore. Id.	Kr O Id. Id. CI Id.	- 62,5 -118 -113 " +141	54,3 50,0 50,0 " 83,9	-181,5 $-181,4$ $-33,6$
Brome	Br I CO Id. CO <sup>2</sup> Id.	+302,2 +400 env. -141,0 -139,5 + 30,92 + 31,9	35,0 35,5 77,0	+ 58,4 -190,0 -190,0
Id. Oxysulfure de carbone. Sulfure de carbone Id. Id. Id. Id.	Id. COS CS <sup>2</sup> Id. Id.	+105,0 +277,1 +271,8 +272,96 +277,68	78,1 78,7 74,7 77,9 78,14	- 78,2
Id. Id. Protoxyde d'azote Id. Id. Id. Bioxyde d'azote	Id. Id. Az O Id. Id. Az O <sup>2</sup> Id.	+35,4 +36,4 +36,4	75,0 73,07 "	+ 46,20 " - 87,90 - 153,6 - 153,6

#### OINTS D'ÉBULLITION

tmosphérique.

#### **EXPÉRIMENTATEURS**

#### BIBLIOGRAPHIE

C. Olzewski. Id. 3. Wroblewski.

Ramsay et Travers. Dewar. Ramsay et Travers.

6. Wroblewski.

I. Dewar. C. Olzewski.

. Dewar. Regnault.

. Nadejdine. Id.

i. Wroblewski. L. Olzewski.

indrews. . Dewar.

legnault. 11. Ilosway.

. Dewar. V. Sajotchewski.

lannay et Hogarth.

.-B. Hannay. wenarius.

legnault. . Dewar.

V. J. Janssen. tegnault.

i. Olzewski.

Id.

Wied. Ann., t. XXXI, p. 58; 1847. C. R., t. XCIX, p. 133: 1884. Sitz, Ber. d. k. Ak. d. W. Wien: 1885.

Sitz, Ber. d. k. Ak. d. W. Wien; 1885. Phil. Mag., 5° sér., t. X VIII, p. 210; 1885. C.R., t. XCIX, p. 133; 1884.

Loc. cit.

Mach. à feu, t. II, p. 658. Bull. de l'Ac. de St-Peters., t. XII; 1885.

Id.

Loc. cit.

Comptes rendus, t. XCIX, p. 706; 1884. Phil. Trans., 1860.

Loc. cit.

Loc. cit.

Bull.de la S.Ch., t.XXXVII, p.292;1882. Loc. cit.

Wied. Beibl., t. III, p. 741; 1879.

Proc. Roy. Soc., t. XXX, p. 178; 1880. Ibid., t. XXXIII, p. 294; 1882.

Pogg. Ann., t. CLI, p. 303; 18-4. Loc. cit.

Loc. cit.

Wied. Beibl., t. II, p. 136; 1878.

Loc. cit.

Comptes rendus, t. C, p. 942; 1885. Wied. Ann., t. XXXI, p. 58; 1887.

# POINTS CRITIQUES I

sous la pressi

CORPS	FORMULES en équivalents	TEMPÉRATURES critiques	PRESSIONS	TEMPÉRATURES d'ébullition
Hypoazotide Acide sulfureux Id. Id. Id. Acide chlorhydrique Id. Id. Lau. Id. Acide sulfhydrique Id. Id. Acide sulfhydrique Id. Id. Ammoniaque Id. Id. Id. Id. Id. Id. Id. Id. Id.	Az O' SO' Id. Id. Id. Id. H Cl Id. Id. HO Id. HS Id. Az H3 Id. Az H2 C(C'H3) Az H (C'H3)	0 +171,2 +155,4 +155,4 +155,5 0 // // // // // // // // // // // // /	96,0 195,5 " 92,0 " 115,0 113,0 " 72,0 56,0	0 + 22,5 "" - 10,0 - 10,0 "" - 35,0 + 100,0 "" - 61,8 - 73,3 " 38,5 - 38,5 - 38,5 - 2,0 + 8,0
Triméthylamine Monoéthylamine Diéthylamine ld Triéthylamine ld Monopropylamine Dipropylamine Méthane Id ld	Az (Ĉ² H³)3' Az H² (C⁴ H³) Az H(C⁴ H⁵)2 Id. Az (C⁴ H⁵)3' Id. Az H² (C⁶ H²) Az H² (C⁶ H²)2 C² H⁴ Id. Id. Id. Id. Id.	+160,5 +177,0 +216,0 +220,0 +259,0 +267,1 +218,0 +277,0 - 73,5 - 99,5 - 81,8	41,0 66,0 40,0 38,7 30,0 " 50,0 31.0 56,8 50,0 54,9	+ 9,3 + 18,5 + 57,0 + 89,0 + 90,1 + 49,0 + 97,4 " -164,0 -164,0

#### POINTS D'ÉBULLITION

tmosphérique (suite).

FX	PERI	MEXT	ATE	URS

#### BIBLIOGRAPHIE

A. Nadejdine.	Bull. de l' Ac. de SP., t.XII, p.299; 1885.
W. Sajotchewski.	Loc. cit.
Cailletet et Mathias.	Journal de Phys., 2° s., t. VI; 1887.
Regnault.	Loc. cit.
Faraday.	Ann. de Ch. et P., 3°s., t. XV, p. 270; 1845.
J. Dewar.	Loc, cit.
G. Ansdell.	Proc. Roy. Soc., t. XXXIV. p. 113.
C. Vincent et J. Chappuis.	Comptes rendus, t. CIII, p. 379; 1886.
O. Strauss.	J.Soc. Phys. Ch.russe, t.XIV, p.510;1882.
A. Nadejdine.	Bull. de l'Ac. de S'-P., t.XII, p.299; 1885.
J. Dewar.	Loc. cit.
Regnault.	Loc. cit.
Faraday.	Ann. de Ch. et Phys., 3°s., t. XV, p. 273.
J. Dewar.	Loc. cit.
C. Vincent et J. Chappuis.	C. R., t. CIII, p. 379; 1896.
Regnault.	Loc. cit.
C. Vincent et J. Chappuis.	C. R., t. CIII, p. 379; 1886.
Id.	Id.
ld.	* 1d.
. Id.	1d.
ld.	Id.

W. Sajotchewski.

Br. Pawlewski.

S. Wroblewski.

J. Dewar.

K. Olzewski.

K. Olzewski.

Loc. cit. C. Vincentet J. Chappuis. C. R., t. CIII, p. 379: 1886.

Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883. C. Vincent et J. Chappuis. C. R., t. CIII, p. 379; 1886.

Comptes rendus, t. XCIX, p. 136; 1884.

Loc. cit. Comptes rendus, t. C. p. 940; 1885.

Wied. Ann., t. XXXI, p. 58; 1887.

# POINTS CRITIQUES E

sous la pressi

				- proces
CORPS	FORMULES en equivalents	TEMPÉRATURES critiques	PRESSIONS · critiques	TEMPÉRATURES d'ébuilition normale
Trichlorure de phosph. Éthane	P Cl <sup>3</sup> C <sup>4</sup> H <sup>6</sup> C <sup>10</sup> H <sup>12</sup> C <sup>12</sup> H <sup>14</sup> C <sup>4</sup> H <sup>4</sup> ld. ld.	$\begin{array}{c} 0 \\ +285,5 \\ +35,0 \\ +194,8 \\ +250,3 \\ +10,1 \\ +9,2 \\ +9,3 \end{array}$	atm // 45,2 // 51,0.	"
Id	Id. Id. C <sup>3</sup> H <sup>6</sup>	" + 93,0		105,0  102,0  103,0
ld. (Berthelot et de Luca) Isobutylène	ld. C <sup>8</sup> H <sup>8</sup>	+90,2 $+150,7$	"	// 6,0
Amylène	C <sup>16</sup> H <sup>16</sup> ld . C <sup>16</sup> H <sup>16</sup> C <sup>4</sup> H <sup>2</sup>	+201,0 $+191,6$ $+208,6$ $+37,0$	33,93 " 68,0	+38,0 $+35,0$ $+123,6$
Id	Id. C <sup>12</sup> H <sup>10</sup> C <sup>16</sup> H <sup>16</sup> C <sup>12</sup> H <sup>6</sup>	+37,05 +234,4 +270,8	"	+ 59,1 +107,5
BenzineId. Id. Id. Toluène	ld. ld. C <sup>14</sup> H <sup>8</sup>	+291,7 $+280,6$ $"$ $+320,8$	60,5 49,5	# + 80,3 +111,0
Thiophène	C <sup>8</sup> H <sup>4</sup> S <sup>2</sup> C <sup>2</sup> Az Id. C <sup>2</sup> H <sup>3</sup> Cl	+317,3 +124,0 +141,5	47,7 61,7 73,0	" - 20,7 - 23,7
Chlorure de méthylène	C2 H2 C12	+245,2	"	+ 41,1

#### OINTS D'ÉBULLITION

mosphérique (suite).

	TEURS.

#### BIBLIOGRAPHIE

3r. Pawlewski. Dewar. r. Pawlewski. r. Pawlewski. Dewar. Bleeckrode. an der Waals. Cailletet.	Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883. Loc. cit. Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883. Loc. cit. Loc. cit. Journ. de Phys., 2° sér., t. IV, p. 115; 1885. Continuität, etc., p. 100. Comptes rendus, t. XCXIV, p. 1224; 1882.
Vroblewski et Olzewski.	Ibid., t. XCXVI, p. 1140; 1883.
A.: Nadejdine.	J. Soc. Phys. Ch. russe, t. XV; 1883.
Id.	Id.
Id. 3r. Pawlewski . Nadejdine. 3r. Pawlewski . Dewar. 3. Ansdell. 3r. Pawlewski . Id. V. Ramsay. V. Sajotchewski . tegnault. 3r. Pawlewski . Id. Dewar. 3unsen Vincent et J. Chappuis.	Id. Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883. J. Soc. Phys. Ch. russe, t. XV; 1883. Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883. Loc. cit. Proc. Roy. Soc., t. XXX, p. 117. Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883. Id. Proc. Ray. Soc., t. XXXI, p. 194; 1880. Loc. cit. Loc. cit. Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883. Id. Loc. cit. Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883. Loc. cit. Progg. Ann., t. XLVI, p. 97. C. R., t. CIII, p. 379; 1886.

# POINTS CRITIQUES E

sous la pressie

CORPS.	FORMULES en équivalents.	TEMPÉRATURES critiques.	PRESSIONS critiques.	TEMPÉHATURES d'ébullition normale.
Chloroforme	C2 H Cl2 Id. Id. C2 Cl4 Id. Id. Id. Id. Id. Id. Id. Id. C4 H5 Cl Id. C5 H5 Cl C5 H5 Cl C6 H5 Cl C6 H5 Cl C6 H5 Cl C7 H6 C2 Id. Id. C6 H6 C2 Id. Id. Id. C6 H6 C2 Id. Id. C6 H6 C2 Id. Id. C6 H6 C2 Id. Id. Id. C6 H6 C2 C6 H10 C2 C6 H10 C2 C6 H10 C2 C6 H10 C2	+268,0 +268,0 +260,0 -292,5 +282,51 +2877,9 +285,3 -182,5 +182,5 +283,0 +254,5 +236,0 +221,0 +240,7 +233,76 +233,76 +233,76 +233,76 +234,3 +236,6 +254,5 +236,0 +254,5 +236,0 +254,5 +236,0 +254,5 +236,0 +254,5 +256,0 +257,7 +254,6 +257,7 +254,6 +287,1 +287,1 +287,1 +287,1 +287,1 +287,1 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +281,0 +28	atm 51,9 54,9 "" " " " " " " " " " " " " " " " " "	+ 63,3  "  - 78,2 + 97,3 + 97,3 " +117,2

#### POINTS D'ÉBULLITION

tmosphérique (suite).

EXPÉRIMENTATEURS.

BIBLIOGRAPHIE.

J. Dewar. W. Sajotchewski. Regnault. Avenarius. J.-B. Hannay.

Hannay et Hogarth. Br. Pawlewski.

Regnault. C. Vincent et J. Chappuis. W. Sajotchewski.

A. Nadeidine. Br. Pawlewski. Id.

Id.

C. Vincent et J. Chappuis. Br. Pawlewski. J.-B. Hannay.

A. Nadejdine. W. Sajotchewski. J.-B. Hannay.

O. Strauss. Ramsay et Young. Regnault.

A. Nadejdine.

Ramsay et Young. A. Nadejdine.

Br. Pawlewski. A. Nadejdine.

Br. Pawlewski.

Loc. cit. Loc. cit.

Loc. cit.

Loc. cit. Proc. Roy. Soc., t. XXXIII, p. 204; 1882.

Proc. Roy. Soc., t. XXX, p. 178; 1880.

Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883.

Loc. cit. C. R., t. CIII, p. 379; 1886.

Loc. cit.

J. Soc. Ph. Ch. russe, t. XIV; 1882. Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883.

1d.

Loc. cit.

Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883. Proc. Roy. Soc., t. XXXIII, p. 294;1882. J. Soc. Ph. Ch. russe, t. XIV; 1882. Loc. cit.

Proc. Roy. Soc., t. XXXIII, p. 294;1882. J. Soc. Ph. Ch. r., t. XII, p. 207; 1880.

Phil. Trans.; 1887. Loc. cit.

J. d. Soc. Ph. Ch. russe, t. XV; 1883.

Proc. Roy. Soc.

J. d. Soc. Ph. Ch. russe, t. XIV; 1882. Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883.

J. d. Soc. Ph. Ch. russe, t. XIV; 1882.

Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883.

, t. XIV; 1882.

# POINTS CRITIQUES ET

sous la pression

CORPS.	FORMULES en équivalents.	TEMPÉRATURES crítiques.	PRESSIONS critiques.	TEMPÉRATURES d'ébullitlon normale.
Alcool isoamylique Alcool allylique Oxyde de méthyle Oxyde de méthyle Oxyde de méthyle thyle. Ether ordinaire Id. Id. Id. Id. Oxyde d'éthylpropyle Oxyde d'éthylpropyle Id. Id. Formiate d'éthyle Id. Formiate de propyle Id. Id. Acétate de méthyle Id. Id. Acétate de propyle Id.	C10 H12 O2 C6 H6 O2 C4 H6 O2 C4 H6 O2 C5 H6 O2 C6 H8 O2 C6 H8 O2 Id. Id. Id. Id. Id. C10 H12 O2 C6 H6 O3 Id. Id. C10 H12 O2 C6 H6 O3 Id. Id. C12 H12 O4 C6 H6 O4 Id. C8 H8 O4 Id. C12 H12 O4 C6 H6 O4 Id. C12 H12 O4 C6 H6 O4 Id. C12 H12 O4 C12 H12 O4 C12 H12 O4 C12 H12 O4	**306,6** +306,6** +271,9** +167,7* +190,0** +196,2** +195,5** +195,5** +194,0** +245,0** +245,0** +245,0** +245,0** +245,0** +245,0** +245,0** +245,0** +245,0** +245,0** +245,0** +245,0** +233,1** +260,8** +267,4** +304,6** +229,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +239,8** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +256,5** +25	atm " " 36,9 40,0 " 35,65 " " 48,7 49,16 42,70 " 57,6 47.54 " " 42,6 39,65 34,80 "	+ 34,97 + 63,9 + 67,2 + 55,7 " + 85,1 +121,8 " + 57,1 + 75,0

#### POINTS D'ÉBULLITION

tmosphérique (suite).

EXPE	RIMENTATEURS.

#### BIBLIOGRAPHIE.

Br. Pawlewski. A. Nadejdine. Id. Regnault. A. Nadeidine.

W. Sajotchewski. Avenarius. W. Ramsay.

O. Strauss.

Ramsay et Young. Regnault. Br. Pawlewski. Id.

Id. W. Sajotchewski. A. Nadejdine.

ld. Br. Pawlewski. Id.

W. Sajotchewski. A. Nadejdine.

Br. Pawlewski. ld

W. Sajotchewski. A. Nadejdine. ld.

Br. Pawlewski. Id.

Id.

Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883. J. d. Soc. Ph. Ch. russe, t. XIV; 1882. Id. , t, XV; 1883.

Loc. cit. J. d. Soc. Ph. Ch. russe, t. XV; 1883. Loc. cit.

Loc. cit.

Proc. Roy. Soc., t. XXXI, p. 194; 1880. J. d. Soc. Ph. Ch. russe, t. XII, p. 207; 188a.

Proc. Roy. Soc., t. XI, p. 381; 1886. Loc. cit. Chem. Ber., t. XVI, p. 2633; 1883.

Id. Chem. Ber. 1. XV, p. 2460; 1882.

Loc. cit. J. d. Soc. Ph. Ch. russe.

Chem. Ber., t. X1, p. 2460; 1882.

Loc. cit.

J. d. Soc. Ph. Ch. russe.

Chem. Ber., t. XV, p. 2460; 1882.

Loc. cit.

J. d. Soc. Ph. Ch. russe.

Chem. Ber., t. XV, p. 2460; 1882. Id.

Id.

# POINTS CRITIQUE

sous la pressi

$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	CORPS.	FORMULES en équivalents.	TEMPERATURES critiquos.	PRESSIONS crittques.	TEMPÉRATURES d'ébuilition
There accurate GII'U' [+ 121,3 ] " [+110,0	Propionate de méthyle. Id. Propionate d'éthyle Propionate de propyle. Propionate d'isobutyle. Butyrate de méthyle. Butyrate d'éthyle Id. Butyrate de propyle Isobutyrate de propyle Id. Isobutyrate de propyle Id. Isobutyrate de propyle Valérianate d'éthyle Valérianate d'éthyle Id. Methylal	C8H8Os Id. C12H12Os C14H14Os	+288,3 +262,7 +255,7 +280,6 +304,8 +318,7 +278,0 +292,8 +304,3 +326,6 +273,6 +280,4 +316,0 +280,4 +316,0 +293,7 +246,1 +246,1 +223,6	31,40  "39,88  " 36,02 30,24  " " 30,13  " 31,50 52,2  " "	#80, #98, +122, +135, #127, +174, +174, +133, +133, #133, #133, #133,

#### T POINTS D'ÉBULLITION

mosphérique (suite et fin).

#### BIBLIOGRAPHIE.

Nadejdine. ir. Pawlewski. Nadejdine. ir. Pawlewski. Id. Id. Nadejdine. Id.	J. de Soc. Ph. Ch. russe. Chem. Ber., t. XV, p. 2460; 1882. J. d. Soc. Ph. Ch. russe. Chem. Ber., t. XV, p. 2460; 1882. Id. Id. J. d. Soc. Ph. Ch. russe. Id.
Gr. Pawlewski.	Chem. Ber., t. XV. p. 2460; 1882.
id.	Id.
Id.	Id.
Id.	Id.
Nadejdine.	J. d. Soc. Ph. Ch. russe.
ir. Pawlewski.	Chem. Ber., t. XV, p. 2460; 1882.
Id.	Id. t. XVI, p. 2633; 1883.
Nadejdine.	J. d. Soc. Ph. Ch. russe.
V. Sajotchewski.	Loc. cit.
Lvenarius.	Loc. cit.
Br. Pawlewski.	Chem. Ber., t. XVI, p. 2533; 1883.
Id.	Id.
Id.	Id.
ld.	Id.

SOLUBILITÉ DES GAZ DANS L'EAU, Coefficients d'absorption de quelques gaz (Bunsen et Carius), calculés pour 0°, 4°, 10°, 15° et 20° C.	<b>LUBILITÉ DES GAZ DANS L'Ef</b> d'absorption de quelques faz (Bunsen calculés pour 0°, 4°, 10°, 15° et 20° C.	AZ DANS ques çaz (1	i <b>L'EAU,</b> 3unsen et C 20° C.	arius),	
GAZ	°0	40.	10°	15°	°0č
Azote	0,02035 0,01930 0,04114 1,7987 1,30287 1,3052 0,03147 0,03147 0,03147 0,03147 0,03147	0,01838 0,01930 0,03717 1,5126 0,02987 0,2277 0,02770 0,0469 9,10,9	0,01607 0,03250 0,03250 0,03250 0,03250 0,04372 0,1837 0,03355 0,0359 0,0355 0,0359 0,0153	0,01478 0,01930 0,02980 1,0020 0,03432 0,1615 0,1615 0,0162 13,232 47,276 17,276 17,276	0,01403 0,02838 0,02814 0,02312 0,03409 0,1488 0,1488 0,2065 0,2065 0,2447 0,344 0,374 0,374

# SOLUBILITÉ DES GAZ DANS L'ALCOOL,

Coefficients d'absorption de quelques gaz (Bunsen et Garius), calculés pour 0°,  $4^\circ$ , 10°, 15° et 20° C.

CVZ	°0	4.	10°	15°	20°	
Azote  lydrogène  3 xygène  Acide carbonique  Oxyde de carbone  Protoxyde d'azote  Gaz des marais  Gaz obénut  Hydrogene sulfure  Acide sulfuteux	0,12634 0,66925 0,28397 4,3995 0,20443 4,1786 0,31606 0,52259 3,5020 17,891	0,12476 0,06867 0,28397 3,9736 0,20443 3,9085 0,3029 0,51135 3,3750 15,373	0,12276 0,06786 0,285797 3,5140 0,28694 3,5408 0,28699 11,992 11,992	0,12142 0,06725 0,28892 0,2643 3,1993 3,2674 0,274 2,8825 9,539 14,55	0,12038 0,06668 0,28397 2,9465 0,20443 3,0253 0,26592 0,47096 2,47096	
			*			

#### SOLUBILITÉ DU SUCRE dans l'eau pure

Tem- péra- ture dissous pour 100  0 65,0 5 65,2 10 65,6 15 66,1	Tem- péra- ture 0 20 25 30 35	Sucre dissous pour 100  67,0 68,2 69,8 72,4	Tem- péra- ture  0 40 45 50	Sucre dissous pour.100  75,8 79,2 82,7
-----------------------------------------------------------------	----------------------------------------------------	---------------------------------------------	-----------------------------	----------------------------------------

# SOLUBILITÉ DU SUCRE dans des mélanges d'eau et d'alcool.

11

RICHESSE		A 0°		A	140
dissolvant en alcool	Densite à 17°,		e dans	Densités à 17°	Sucre dans 100 cm
0 10 20 30 40 50 60 70 80	1,324 1,299 1,236 1,229 1,182 1,182 1,050 0,972 0,893 0,836	1 80 0 7- 3 63 3 56 4 43 0 32 1 18	5,8 2,7 1,2 5,5 5,7 1,9 1,9	1,3258 1,3000 1,2662 1,2327 1,1848 1,1305 1,0582 0,9746 0,8953 0,8376	87,5 81,5 74,5 67,9 58.0 47,1 33.9 18,8 6.6
97,4  RICHESSE dn dissolvant en alcool	0,806 A 10° Sucre dans 100 cm <sup>3</sup> 105.2 95,4 90.0 82,2		, 08   A 4	0, 8082  0°   RICHE re du dissolven alc y, 9 y, 4 y, 9	0,36  SSE A 40° Sucre dans 100 cm³  13,3 2,3

#### TABLEAU DE LA SOLUBILITÉ

des principaux composés minéraux.

Dans le Tableau suivant la solubilité est indiquée pour l'eau à 15° et à 100°; pour l'alcool sans signe, vers 15°.

Le chiffre donne le poids du sel soluble dans 100 parties de dissolvant.

Les nombres fournis par les différents observateurs divergent beaucoup; on a choisi ceux qui semblent mériter le plus de confiance.

Abbriations. — i. veut dire insoluble, insoluble dans; — sol. ou s., soluble dans; — t. s., très soluble; — p. s., peu soluble; — t. p. s., très peu soluble; — b., bouillant: — déliq., déliquescent; — déc., décomposé par le dissolvant. —  $Aq = H^2O$ ; — amm., ammoniaque; —  $\infty$ , en toutes proportions; — s. glycérine, précédé d'un chiffre, soit 20, indique que 20 parties du corps se dissolvent dans 100 parties de glycérine; — f., fondant.

		is.	s. ac.			_	calis.			nh. r.			=				re.	4
MANA.		OBSERVATIONS.	i. ac.; hydr. ts. ac.	f. 90°; b. 270°.	volat.	volat.	s. acides et alcalis.	1. 1937.		- 18 aq. 60°; anh. r.	- 24 aq. 50°.	66 s. ean a 65°.		20 s. glycerine.			attaque le verre.	A E 211
***************************************	SOLUBILITĖ DANS 100 PARTIES	Alcool.	:		dèc.		. <b>.</b> :		<b>-</b>		61	i. dec.	ps.	13			bs.	
I FOST	ITÉ DANS	Eau bouill.	:	s, ā	dée.	. نـ .	. <i>-</i> :	0/11			ts.	déc.	ts.	73	ts.	422	ts.	44
	SOLUBIL	Eau froide.		s.	dec.	. <b>.</b> : .	.i :	. &	2,6	3,6	0 00	2,5	ž	28	18.	6	ts.	466
	sbl dul.	104 1010	103	535	566	691	Go.	677	907	959	516	175	101	53	152	253	37	4/4
SOLUBILITE DES FRINCIFACA COMPOSES MINERALA.		FORMULES.	$Al^2O^3$	Al <sup>2</sup> Br <sup>6</sup>		A12F16	Al <sup>2</sup> /6+12aq.		A12(Azilt')2(SO4)4+2/aq.  907	Al' K2 (SO'1)4 + 24 aq.   959	Al <sup>2</sup> Na <sup>2</sup> (SO') <sup>4</sup> + 24 aq.  917	3)2	AzHCiO3		(Az H')2CrO	;O,	Az H4F1	1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1
		CORPS.	Alumine	Bromure d'aluminium.	» » anh.	Fluorure "	lodure »	Sulfate "	Alun d'ammoniaque	» de potasse	Remare d'ammonium	Carbonate	Chlorate »	Chlorure "	Chromated'ammonium.	Bichromate "	Fluorure "	The state of the s

						٠							4	17												
	43; b. 88 déc. 170°.				i. acide nitrique.	f. 140°.		f. 159°.		s. HCl, KHOetac. tart.		i. amm.; s. KHO et	HCl conc.	f. 73°; b. 230°.	liquide, dist. déc.				s. acides et amm.	s. amm., KCy, KBr.	f. 230°.	s. amm., KCy, Na Cl,	HCl, conc. Na2S2O3.	s. amm., AzO3H.	s.cyanureset amm.,	1. AZ O" II.
	43; b. 88	bs.	,·- <b>i</b>			:	ss.	°s.		٠.:	:	. <b>_:</b>		.:		. <b>:</b>		. <u>-</u> :	:	:	pš.	· <b>-</b> :		. <b>.</b> :	. <b>:</b>	
aec.	ts.	dėc.	s.		:	86	ts.	ts.	ts.	tps.	<b>:</b>	ths.	,	dée.	dec.	. <u>-</u> :	déc.	tps.	. <b>_:</b>	. <b>_:</b>	50	:		. <b>-</b> :	. <b>.:</b>	
04	200	20	20		90,0	71	ts.	105	bs.	<b>:</b>	:	ths.			déc.	:	. <b>.</b> :	0,03	:	. <u>.</u> :	20	. <u>.</u> :		:	. <u>.</u> :	
	80	711	132		603	132	89	94	711	292	324	171		228	299	340	707	232	<sup>4</sup> 63	88	161	143		$33_{2}$	13/	
(Mo. U - " (AZ 11.)" + 4 aq.	AZH4AZO3	Az H4Cl O4	(Az H4)2 HP O4		(AzII4)3PO4+ (NoO3)10+ 3 aq. 603	(Az H <sup>4</sup> ) <sup>2</sup> SO <sup>4</sup>			53		$Sb^2O^5$	HSPO3						$\Lambda g^2 O$	Ag3AsO4	Ag Br	AgC103	AgCl		$\Lambda g^2 \mathrm{Gr}  \mathrm{O}^4$	AgCy	
Molybdate »	Nitrate "	Perchlorate »	Phosphate » bibas.	Phosphomo-	lybdate »	Sulfate »	Sulfure "	Sulfocyanate »	Vanadate »	Oxyde d'antimoine	Anhydr, antimonique	Acide "		Trichlor. d'autimoine.	Pentachlor. "	Protosulfure »	Persulfure »	Oxyde d'argent	Arseniate »	Bromure "	Chlorate »	Chlorure »		Chromate »	Cyanure »	

0-

SOLUBILITÉ D	SOLUBILITÉ DES PRINCIPAUX COMPOSÉS MINÈRAUX (suite).	K	OMPO	sés n	TINÉRA	UX (suite).
		ell.	SOLUBIL	ITÉ DANS	100 PARTIES	
CORPS.	FORMULES.	ioq ətom	Eau froide.	Eau bouill.	Eau Eau Alcool.	OBSERVATIONS.
Cyanure d'arg. et potass. Iodure d'argent	$\begin{array}{c} \operatorname{K}\operatorname{Ag}\operatorname{Cy}^2 \\ \operatorname{Ag}\operatorname{I} \end{array}$	1993 3355	12,5	100 i.	-i-	0,0(s.am.,s.AgAzO³, K1,KCl,NaCl,KCy,
Nitrate "	Ag Az O <sup>3</sup> Ag Az O <sup>2</sup>	170	124	01/6	10, b. 25	10, b. 25 (1.198°; s. éth. etglye.
Phosphate d'argent	Ag <sup>3</sup> PO <sup>4</sup>	617		: .≟ .	.i.	s, acides et amm.
Sulfate "	Ag <sup>2</sup> SO <sup>4</sup>	312	.,0	.5.	:	s. acides et amm. s. AzO <sup>3</sup> H.
Sulfite "	$A_{R^2}^{2}SO^3$	2,06 8,00 8,00	bs.	déc.	·	s. amm. et sulfit. alc.
	As <sup>2</sup> O <sup>3</sup>	10801	op. 1,2	: :	0,73	s. HCl et glycérine.
Anhydr. »	$As H^3O^4, \frac{1}{2}aq.$ $As^2O^3$	230	. So		. es	- ½ aq. 180°.
Bisulfure d'arsenie	AS2S2	718		:		s. Am HS.
Baryte anhydre.	As <sup>2</sup> S <sup>3</sup> Ba O	2,6	2/6 0,0001	بول م	:	s. Am HS et Amm.
ni cristallisee	Ba H2O2, 8aq.	315			b., 0,9	- 7 aq. vide; f. 78°.
noxyde de barynm ann.	Ба О <sup>2</sup> . Ва О <sup>2</sup> . 8 ад.	313	ns.	dec.	Ţ.	anb 1300

		-	419	)	
anh. 120°.	1. S. acides.  1. S. acides.  2. Acides.  3. Acides.  3. Acides.  4. Acides.  5. Acides.	0,4 s. ac. md. ande.	— 2 aq. 100°. S. acides. S. acides. S. acides.	s. HCl. anh. 80°; s. Az O H³.	i. Az O³H. 10 s. glycérine. 2 aq. 100°; anh. 260°. 0, 4 s. éther.
i. 0,32, b., 3 anh. 120°.	0,01, b. 0,3 i. i.	ts. tps. 1,5	sj :	:dd:d	
200	99 .: ps.	0,02 ts.	ts. i. dėe.	Ps: .s.	29 1. 29 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1
0,007	s	0,01 ts. 5,2 ts.	_	145 233 0, 0003 203 8. 664 1. 314 1.	s. 1,9 1,06
333	244 253 175	279 427 261 247	408 601 233 331	44.03 233 464 486 486	200 820 704 62 128 172
Da Cl <sup>2</sup> O <sup>2</sup> aq. Ba Cl <sup>2</sup> O <sup>6</sup> , aq.	Ba Cl', 3 aq. Ba CrO' Ba Fl'	Ba Σι ΓΓ <sup>0</sup> Ba Γ <sup>2</sup> , 2 aq. Ba Δz² O <sup>6</sup> Ba Δz² O <sup>4</sup> , aq.		Ba SO 4 Ba SO 4 Ba So 14 Bi 20 9 Bi (Az 0) 3, 5 aq.	Electrical Biology of the Biology of
Carbonate de baryum Chlorate		Fluosilicate » Iodure » Nitrate » Nitrite »	Phosphate bent rribus.  """ bibas. """ acide. """ acide.	Pyrophosphate de bar. Sulfate " Oxyde de bismuth Chlorure " Nitrate "	» basiq.»  Phosphate »  Sulfate »  Acide borique crist  Oxyde de cadmium  Bromure  Carbonate »

-																		
UX (suite).		OBSERVATIONS.		32 s. éther.	- 5 aq. 100°.			s. acides.	s.acides et sels amm.			anh. 200°.		s. acides.	s. alcool éthéré.	s. acides.	anh. 120°; s. acides	et citrates amm.
MINÉRA	SOLUBILITÉ DANS 100 PARTIES	Alcool.	ps.	102	j.:				.;	s.	:	13 b 70	:	or o	s.		.:	I
osés	ITÉ DANS	Eau bouill.	134	630 ts	ś		nyar. o.i		:	312	0,01	_		/20 c.	300	:	:	1
COMP	SOLUBIL	Eau froide.		1.6. 1.81			0.18		_				0,037	200	<b>'</b> 6	·	. :	
×	sp.	iod olom	219	366 308	768	144	72	308	164	200	100	219	28	107	29	310	172	-
SOLUBILITÉ DES PRINCIPAUX COMPOSÉS MINÉRAUX (suite).		FORMULES.	Cd Cl <sup>2</sup> , 2 aq.	Cd (Az O <sup>3</sup> ) <sup>2</sup> . / aq.	Cd SO'. 8 aq.	CdS	CaH <sup>2</sup> O <sup>2</sup>	$Ca^3As^2O^8$	Ca H As O <sup>3</sup>	$Ca Br^2$	Ca CO3	Ca Cl <sup>2</sup> , 6aq.	CaFI	Ca 12	Ca (Az O <sup>3</sup> ) <sup>2</sup>	Ca3P2O8	Ca HPOt, 2 aq.	
SOLUBILITÉ	ou a co	COMPS.	Chlorure de cadmium.	Nitrate "	Sulfate	Sulfure " Oxyde de cale (chany)	Hydrate de calcium	Arseniate »	Arsénite »	Bromure "	Carbonate "	Chlorure "	Fluorilicate »	lodure	Nitrate "	Phosphate bas. de calc.	» retrograde »	B

	421	
+ 5, 6, 8, 9 ou 12 aq 4 aq. 100°; s. ac.	liq.b.118°; s.ac.acet. absorbe l'oxygène.  —12 aq. 100°; anh. 100°; s. carbonate amm.  —5 å aq. 25°. s. K Gy. s. amm. et acides. s. amm. et acides. s. amm. s. hyposulfite Na, anh. 100°. s. HCI, amm., NaCI.	s. ether.
, <b>.</b> ;;	600 600 600 600 600 600 600 600 600 600	s. b. 100 s. ether.
0,5 i.	65. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5	ls.
.e		00
564 279	100 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1155 1	170
$Ce^{2}(SO^{4})^{3}$ $Cr^{2}O^{6}H^{6}, 4$ aq.	Cr.O <sup>3</sup> Cr.O <sup>3</sup> Cl.O <sup>2</sup> Cl. <sup>2</sup> Cl.Cl. 1 Cl.Cl. 1 Cl.Cl. 1 Cl.Cl. 1 Co. <sup>2</sup> (SO') <sup>3</sup> , 18aq. K <sup>2</sup> Cr. <sup>2</sup> (SO') <sup>4</sup> , 24aq. Co <sup>2</sup> O <sup>3</sup> 3aq. Co <sup>2</sup> O <sup>3</sup> 3aq. Co.Cl. <sup>3</sup> 6aq. Co.P.Cl. 2 Co.Cl. 2 Co.P.Cl. 3aq. Co.P.Cl. 2 Co.P.Cl. 3aq. Co.P.Cl. 2 Co.P.Cl. 3aq. Co.P.Cl. 3aq. Co.P.Cl. 3aq.	Cu Cr., 2aq.
Oxyde de chrome	chromique chromeux chromeux hromico-potassiq. de cobalt ate """ ate """ tre """ tre """ tre """ tre """ tre "" tre cuivrique, hydr. tre ""	» curvique

SOLUBILITÉ	SOLUBILITÉ DES PRINCIPAUX COMPOSÉS MINÉRAUX (suite).	XC	OME	SÉS	MINÉRA	UX (suite).
		sp Ino	SOLUBIL	ITE DANS	SOLUBILITÉ DANS 100 PARTIES	
CORPS.	FORMULES.	io4 olom	Eau Eau froide. bouill.	Eau bouill.	Alcool.	OBSERVATIONS.
Nitrate cuivrique	Cu (Az O³)², 6 aq. Cu SO¹, 5 aq.	295 ts. 2/9 t8	ξ. 	ts. 75	ts.	-4 aq. 100°, anh.
» de cuivre amm Protosulfare de cuivre.,	$CuSO^4$ , $\frac{7}{4}AzH^3$ , aq $Cu^2S$	245 159	ري. ن. ي	dée. i.	::	and the second second
Bisulfure de cuivre	$\frac{\mathrm{Cu}\mathbf{S}}{\mathrm{Sn}\mathrm{O}^3\mathrm{H}^2}$	1685 1689	95 0,0001 168 i,	. : . :		s. acides.
» metastannique	Sn5 Ou H2 + 4 aq.	5/0	}		.∴.	i.ac.dil.;s.H Cleone,
Frotoenlorure a ctain	Sn Cl <sup>4</sup> , 2 aq. Sn Cl <sup>4</sup> , 5 aq.	350	270 ts.	dee.	š. dėc.	ann, 100°. anh, table 178.
» d'étain amm.	(AzH <sup>t</sup> ) <sup>2</sup> Sn Cl <sup>6</sup> Sn S	367		dée. i		s. HCl cone.
Bisulfure "	Su S <sup>2</sup>	182				ppté s. HCl conc.
Protoxyde de fer hyd	FeH <sup>2</sup> O <sup>2</sup> FeBr <sup>2</sup> , 6ad	327	324 8.	dec.	· · · ·	s. amm.
Carbonate "	FeC03	116	,		:	
Chlorure »	FeCl², 4aq. Fe l², 4aq.	$\frac{199}{382}$	t,	ts. déc.	ഗ്ഗ്	ts glycérine,
Nitrate »	Fe(AzO <sup>3</sup> ) <sup>2</sup> , 6aq. Fe <sup>3</sup> (PO <sup>4</sup> ) <sup>2</sup> , 8aq.	288	×	dėe.	.=	s. acides.

	423	
s. ether et glycérine. s. acides. s. acid. et pyrophos-	f. 130°.	s. arcost cinere. anh. 100°; s. 0, 025 eau ammon.  o,006 eau ammon.
અને તે તે જે જે જે તે		i Šiiiii
	s. ts. ts. ts. ts. ts. ts. ts. ts. ts. t	450 226 36 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1
s. 66. 2	s. 33 50 33 50 143 60,77	150 75 0,039 (13 1, 0,02 0,02
9 374 9 9 9 8 9 9 9 9 9 9 9 8 9 9 8 9 9 9 9 9	262 1006 176 228 24 25 25 25 26 27 26 27 26 27 27 27 27 27 27 27 27 27 27 27 27 27	13.4 69 13.4 12.8 19.0 58 50.2
Te (AZII ) (AU )   Au   Au   Au   Au   Au   Au   Au	Fe <sup>2</sup> (SO <sup>4</sup> ) <sup>3</sup> , 9 aq. 562 Fe <sup>2</sup> (SO <sup>4</sup> ) <sup>3</sup> , 24 aq. 1005 Fe <sup>2</sup> (AzH <sup>2</sup> ) <sup>2</sup> (SO <sup>3</sup> ) <sup>3</sup> , 24 aq. 104 10 <sup>2</sup> H 10 <sup>2</sup> H 17 <sup>2</sup> Li OH 25 Li OH 25 Li CO 35 Li CO 45 Li CO 57 Li CO 57	Li   154 Li   203 Li   200, aq.   138 Mg 0   69 Mg   128 Mg   120 Mg   120 Mg
Oxyde magnétique Arsaniate » ferrique Bromure » Chlorure » Nitrate » Phosphate » Pyrophosphate ferrique.	Sulfate ferrique Alun ferrico-potassique. " ammonique " periodique lydrate de lithium Bromure " Garbonate " Carbonate "	lodure " Nitrate " Phosphate " Sulfate " Oxyde de magnésium. Hydrate " Arséniate " Arséniate " Carbonate "bas.

222											
UX (suite).	-	OBSERVATIONS.		-4aq.100°, an. 170° i. eau ammon. s. acides.			,	pluss.à 60° qu'à 100°.	r. óther.		
MINÉRA	SOLUBILITÉ DANS 100 PARTIES	Alcool.		÷:	≟ . <b>≟</b>	: . <b>.</b> :	200	·	: . : . :		<u>.</u>
osés	ITÉ DANS	Ean bouilf.	370 déc.	74	.ii.	: . <i>-:</i>	620	971	dee.	déc.	déc.
OMP	SOLUBIL	Eau froide.	-	0,02 i. 2,7	÷:	:.:	0,01 150			`	o,o. s. i.
×	sb cul.	iod iou	203	243 312 250	158	929 929	2 S S	223 223	560	/ 20	560 560 496
SOLUBILITÉ DES PRINCIPAUX COMPOSÉS MINÉRAUX (suite).		FORMULES.	Mg Cl <sup>2</sup> , 6 aq. Mg H PO <sup>4</sup> , 7 aq.	Mg^AZHTO', baq. Mg²P²O', 5aq. MgSO <sup>4</sup> , 7aq.	$rac{ m Mn}{ m Mn^2}O^3$	Mn <sup>3</sup> O <sup>4</sup>	ба	Mn SO <sup>4</sup> , 4 aq.	Hg <sup>2</sup> Br <sup>2</sup> Hg <sup>2</sup> Cl <sup>2</sup>	4 Hg <sup>2</sup> O, 3 Cr O <sup>3</sup> .	, 2 aq.
SOLUBILITÉ		CORPS.	Chlorure de magnésium. Phosphate »	Pyrophosphate de magn. Sulfate de magnésium.	Protoxyde de manganese Sesquioxyde "	Oxyde de mang, interm.	Chlorure we manganese Chlorure » Nitrote »	Sulfate "	Bromure mercureux	Chromate »	Nitrate » Sulfate

4	425		
25.	Hg Cl <sup>2</sup> , HgCy <sup>2</sup> , etc. s. éther. anh. 100°.	s. KCy. s. aeides 4 aq. 100°. i. sol. sat. sulf. anm.	anh. air sec. s. éther.
s. 33, b. 90 5, b. 20 s. o,8, b. 8			⊶் மீ மீ கீ மி
53 54 53	dee. 0,16 i. 0,5	s	·: · · · · · · · · · · · · · · · · · ·
0,000 0,4 5,7 12 22 0,6	s. ts. déc 0,005 i. i. s.		s. s
252 271 252 382 457		75 203 203 238 1. 291 493 689.395	367 363 393 413 397
Hg O Hg Br <sup>2</sup> Hg Cl <sup>2</sup> Hg Cy <sup>2</sup> K <sup>2</sup> Hg Cy <sup>4</sup> Hg P	KHg <sup>13</sup> , 1 <sup>1</sup> <sub>2</sub> aq. Hg(Az O <sup>3</sup> ) <sup>2</sup> , <sup>2</sup> <sub>2</sub> aq. Hg SO <sup>4</sup> , aq. <sup>2</sup> Hg O, Hg SO <sup>6</sup> Hg S Mo O <sup>3</sup> Mo C <sup>13</sup> Mo S <sup>2</sup>	ಎಎಕ್ಸಿಕ ಕ∵್ಷ್	Au O <sup>3</sup> H <sup>3</sup> Au Cl <sup>3</sup> Au Cl <sup>4</sup> H, 3 aq. Au K Cl <sup>4</sup> , 2 aq. Au Na Cl <sup>4</sup> , 2 aq.
Bioxyde (oxyde mereur.)  Bromure (Chlor. mere. (Sub. Cor.) (yanure " demere. ct potas. lodure "	"" betpotass.  Nitrate mercurique  Sulfate "basiq."  Sulfure "basiq.  Acide molybdique  Ciblorure de molybdiene Sulfure "basiq."	Oxyde de niekel	Peroxyde d'or hydr  Perchlorure d'or neutre.  " acide  " et pot.  " et sed.

							42	6						_					1
UX (suite).		OBSERVATIONS.			ls. ether; 1. 30°.	volatil.	:	ps. ac. 10dhydrique.			b. 175°, 3,	f.(5°; b. 193°.	b. 78°, 5.	b. 110°.	f. 55°.	•	s. HCl.	ts. alcool éthéré.	
MINÉRA	SOLUBILITÉ DANS 100 PARTIES	Alcool.	.:	be.		s. dec.	s.	<b>.:</b> :	dée.	ts.	dée.	dee.	dec.	dec.	dee.			. ts.	ts.
SÉS	ITÉ DANS	Eau bouill.	:	300	1s.		ts.	-: ;	dée.	ts,								ts.	ts.
OMPC	SOLUBIL	Eau froide.	::	1/4	. s.	8	÷.	-: ;	dec.	ts.	dée.	dec.	dee.	dec.	déc.	dee.	:	ts.	ts,
S M	spi senj.	Poil Poil	222	287	330	263	213	300 80	20	86	175	287	157	208	217	162	368	339	264
SOLUBILITÉ DES PRINCIPAUX COMPOSÉS MINÉRAUX (suite).		FORMULES.	An Cy	Au K Cy2	Au Cy* H, baq.	000	Pd Cl', 2aq.	Pd I <sup>2</sup>	$P^2O^5$	$PO^4H^3$	PBr3	PO Br3	ECE.	1501	3 %	P H41	$PtCl^2$	PtCI4	Na2PtCle, 6aq.
SOLUBILITÉ		CORPS.	Protocyanure d'or	" d'or et potass.	rereyanure d'or acide	Acide osmique	Chlorure de palladium.	lodure »	Anhydr, phosphorique.	Acide " "	Tribrom. de phosphore	Oxybromure »	Trichlorure de phosph.	Dantachlorung "	Triiodure	lodure de phosphonium.	Protochlorure de platine	Bichlorure "	Chlorure de plat. et sod.

lis. aq.	427		
i. acides et alcalis. anh. 150°. anh. 140°. — 3aq. air sec. s. alc. éth.; — raq.	50°; — 4aq. 212°. anb. 150°.	s. acides dilués. s. sels ammon. s. HCl. ts. potasse. s. acides.	s. acides.
6,000. 1. 1. 1. 1. 1. 1.		.1 s 6 .1	0,02
1,25 0,38 0,64 i, i,	.: .:	.: s.: 35° ::	130 30 50
6,95. 0,67. 0,07. 0,13. 0,006. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1.	si si si siii	i. ps. i. o,6	0,08
644 644 644 644 644 644 644 644 644 644	475 475 223	462 367 392 383 383 455	461 331 968
K-Fille (AzH <sup>4</sup> ) <sup>2</sup> PtGl <sup>6</sup> Cg <sup>2</sup> PtGl <sup>6</sup> Rb <sup>2</sup> PtGl <sup>6</sup> Tl <sup>2</sup> PtGl <sup>8</sup> PtGy <sup>2</sup> (AzH <sup>4</sup> ) <sup>2</sup> PtCy <sup>4</sup> , 2aq. Ga PtGy <sup>4</sup> , 4aq. Ca PtGy <sup>4</sup> , 5aq. Ce PtGy <sup>4</sup> , 5aq. Ce PtGy <sup>4</sup> , 5aq.	K*PtCy*, 3aq. KNaPtCy*, 6aq. Na*PtCy*, aq. SrPtCy*, aq. PbO	Pb <sup>2</sup> O <sup>3</sup> Pb Br <sup>2</sup> Pb CO <sup>3</sup> Pb (CIO <sup>2</sup> ) <sup>3</sup> , aq. Pb Gr(O <sup>4</sup>	$\frac{\text{Pb}\text{l}^2}{\text{Pb}(\text{Az}\text{O}^3)^2}$ $\frac{\text{Pb}(\text{Az}\text{O}^3)^2}{\text{Pb}(\text{Az}\text{O}^2)^2}, 3\text{Pb}\text{O}$
Chlorue de plat. et pot.  " césium. " rubid " thall Cyanure de platine Platinocyanure d'amm. " de baryum. " de césium. " de césium.	de potasse.  " de potasse.  " de pot. et sod. Platinocyan. de strontium.  " de strontium.  Protoxyde de plomb	Sequiox de plonto  Bromure de plomb Carbonate » Chlorate » Chlorate » Chorune »	lodure " Nitrate " Nitrite de plomb basique

AUX (suite).		OBSERVATIONS.	s. tart. amm.; 0,003	s. ac. sulf. dilué.		50 s. glycérine.		7. 0.09 S. other.		2 % o olvoónino	a) as gracerine.				s. alcool aqueux.	ps. alcool aqueux.
HINÉR	SOLUBILITÉ DANS 100 PARTIES	Alcool.		:	dèc.	<u>;</u> ¬		p. 5: h =	· . :	0	, s,		· · ·	lis.	1,2	<u>.</u>
SÉS I	ITÉ DANS	Eau bouill.			dée.	ts.	ts.	00	154	36	57	. 6/	<del>5</del>		122	77.5
OME	SOLUBIL	Eau froide.	i. 0,005	:	dec.	del.	ts.	L-50	83	20	28,5	50	0,4	· S	s c	96
K	enj.	10 <b>प</b> जेिंग्स	865 303	239	94	256	202	167	138	100	7,7	194	789 567	8	65	800
SOLUBILITÉ DES PRINCIPAUX COMPOSÉS MINÉRAUX (suite).		FORMULES.	Pb <sup>3</sup> (PO <sup>4</sup> ) <sup>2</sup> , 3aq. PbSO <sup>4</sup>	PbS	K <sup>2</sup> O	$K^3AsO^4$	_	KBrO <sup>3</sup> KBr	$K^2CO^3$	KHCO3	KCI	K <sup>2</sup> Cr O <sup>4</sup>	K6Co2Cv12	KCy O	K Cy	K° Fe² Cy 'Z
SOLUBILITÉ		COBPS.	Phos, hate de plomb bas.	Sulfure »	Oxyde de potassium	Hydrate »	*	Bromate "	Carbonate "	le »	Chlorate »	Chromate " jaune.	Cobalticyanure »	Cyanate "	Cyanure "	Ferricyanure

-	429		
i. HCl. attaque le verre. 40 s. gl.; 0,3 s. éth.	50 ts. eau. — aq.100°, anh.300°	f. 161°.	ps. KHO étendu.
i; b. s. i; i. tps. · i.	déc.	% % % % % % % % % % % %	
50 s. o,66 ts. 32 209	s. 247 ts. 22 22 s. s. dec. ts.	26,2 110 18. 18. 18. 18. 18.	12 ts.
26 1,4 0,13 8 8	s. 13 deil. 1,5 0,3 6,3 ts. ps.	8,5 50 100 8.5 130 8.5	1,4 ps.
422 126 230 94 214 166	197 197 198 198 198 198 198 198 198 198 198 198	174 174 136 81 120 120 110 110	138
K*FeCy*, 3aq. KBo F!* K*Si F!* KIO**	K <sup>2</sup> Mn O <sup>4</sup> KAz O <sup>3</sup> KAz O <sup>3</sup> KAz O <sup>2</sup> KAZ O <sup>2</sup> KCI O <sup>4</sup> KI O <sup>4</sup> K <sup>2</sup> Mn O <sup>8</sup> K <sup>2</sup> HP O <sup>4</sup> K <sup>2</sup> HP O <sup>4</sup> K <sup>2</sup> HP O <sup>4</sup> K <sup>4</sup> P2 O <sup>7</sup> K <sup>4</sup> P2 O <sup>7</sup> K <sup>2</sup> So O <sup>4</sup>	K7-510-7-134 K18O* 174 K18O* 175 K7-8O* 158 K48O* 128 K18O* 120 K2S 97] K2S 97]	5 K <sup>2</sup> O, 12 Tu O <sup>3</sup> , 11 aq. K V O <sup>3</sup>
Ferrocyanure » Fluoborate » Fluosilicate » Fluorure » Iodate »	Manganate "" Nitrate "" Nitrate "" Nitrite "" Perchlorate "" Pernanganate "" Phosphate "" Pyroantimoniate de pot. Pyroantiate de pot. Pyroantiate "" Pyroantiate ""	Sulfate "Sulfate "" Bisulfate "" Sulfite "" Sulfite "" Sulforder de potassium Sulfory "" Sulfate "" Tungsalfure ""	Bitungstate » Vanadate »

<u> </u>							4	30	_							_			_	_
		OBSERVATIONS.				i. ether, ts. glycer.	oo s. giyeerine.	60 s. glycérine.		o,o8 s. éther.	0	go s. grycerine.	8 s glycérine.	20 s. glycerine.						
INÉRAL	SOLUBILITĖ DANS 100 PARTIES	Alebol.			:	· .	r, 8	bs.		9	i .	<u>.</u>	· m	:				œ.		-
SÉS M	ITĖ DANS	Eau bouill.	ts.	ŝ	. <b>.</b> ;	250	s s	16	96	115	<u>s</u>		204	39,6	ŝ	s.	ts.	80	ps.	· n
OMEO	SOLUBIL	Eau froide.	ts.	ŝ		90	28	38	38	77	15	r 0	n g	35,5	œ	's	23	œ.	ps.	· ·
Ö	'[nos	od ;	111	145	90	0b/	402 170	382	151	175	106	200	107	58	312	299	520	598	880	00
SOLUBILITÉ DES PRINCIPAUX COMPOSÉS MINÉRAUX (suite).		FORMULES.	Se 02	H2SeO4	Si 02	Na HO	Na <sup>2</sup> H As O <sup>3</sup>	Na2B4O1, 10aq.	NaBrO3	Na Br 4aq.		National	NaCl O3	NaCl	Na2CrO4, roaq.	Na 2 Cr 2 O1, 2 aq.	Na' FeCy6, 12nq.	NacFerCy12, 2 aq.	Na'SiFlo	Namo-
SOLUBILITÉ		CORPS.	Acide sélénieux	» sélénique	Silice	Hydrate de sodium	Arseniate »	*	Bromate "	«	Carbonate » anh.	Ricarbonate v Clist.	Chlorate	Chlorure "	Chromate "	Bichromate »	Ferrocyanure »	Ferricyanure »	Fluosilicate »	hydrosume de soumm.

	431	
f. 48°.	s. acides. ault. 100° f. 77°.	an. 130°; ps. Na HSO³ ts. glyeérine.
ுக்.ப்.ப்∞ .ப்.ப் மி	<u> </u>	de. Ps. r. r. dec.
34 310 dec. 178 ts.	ts.  15. 250 250 250 250 250 250 250 250 250 250	dée. 100 15. 15. 124
49 49 180 22 71 71 68.	40 del. i. 15 20 16 16 tps. 7 7 7 7 7 103	12,3 dec. 15. 15. 15. 15. dec.
248 198 222 222 148 85	2008 2008 2008 2008 2008 2008 2008 2008	33.00 80 80
	Na'Fe <sup>2</sup> Cy <sup>10</sup> (AZO <sup>2)</sup> <sup>2</sup> , / Na'Fe <sup>3</sup> 3aq. Na'Pe <sup>3</sup> 3aq. Na'Pe <sup>3</sup> 12aq. (AZH <sup>4</sup> ) Na HPO <sup>4</sup> , qq Na'Pe <sup>3</sup> 10aq. Na'Ze <sup>3</sup> 0 <sup>3</sup> , aq Na'Ze <sup>3</sup> 0 <sup>3</sup> , aq. Na'Ze <sup>3</sup> 0 <sup>3</sup> , aq.	Na 1850', Toaq. Na 1850' Na 280', Na 280', 7 aq. Na 1850', Na 28 Na 28 Na 28 Na 29 Na 29 So', 2 aq.
Hyposulite " Idyposulite " Iodate " Iodure " Netaphosphate " Nitrate "	Nitroprussiate " Perchlorate " Periodate de sod. bas Phosphate " " " tribas." " " ammon. Pyroantimoniate de sod. dium (sel Frémy) Pyrophosphate de sod Pyrosulfate " Silicate " Silicate " Silicate " Silicate " Silicate " Silicate "	Sulfate ""  Sulfate ""  Sulfate ""  Sulfate ""  Sulfate ""  Bisulfac ""  Sulface esodium tetra.  Tungstate ""  Anhydride sulfurique

							43	. <u>.</u>											l
UX (suite).		OBSERVATIONS.									i. alcool éthéré.	i, H2SO4 dilue; ps.	HCI et Az O3H dil.				dec. 60°.	i. KI.	
MINÉRA	SOLUBILITÉ DANS 100 PARTIES	Alcool.	déc.	aec. dec.			ŝ	s.		s.	:	:	c	. 3	•			0,003	
SÉS I	ITÉ DANS	Eau bouill.	8			100	250			370	101	0,006 0,026				1,5		0,032 0,13	1 2 0 62
OMP	SOLUBIL	Eau froide,			déc.			777		180	30	900,0	Jós			0		_	L
×	ds.	iod olom	86	170	103	265	500 1/1	998	265	64,5	211	183	41	1,67	756	239	310	331	777
SOLUBILITÉ DES PRINCIPAUX COMPOSÉS MINÉRAUX (suite).		FORMULES.	H <sup>2</sup> SO <sup>4</sup>	,0SH(0zV)	SrO	Sr H2 O2, 8 aq.	Sr Br', caq. Sr CO <sup>3</sup>	Sr Cl2, 6aq.	SrSiFle, 2 aq.	Sr 12, 6 aq.	$Sr(AzO^3)^2$	$ m SrSO^4$	5.5	1120	T12O3	TICI	TICI3+ aq.	TI	T/3 PO4
SOLUBILITÉ		conts.	Acide sulfurique		Oxyde de strontium	Hydrate » (strontiane)	Carbonate »	Chlorure »	Fluosilicate »	lodure "	Nitrate "	Sulfate "	Sulfure "	Oxydule de thallium	Oxyde "	Protochlorure de thall.	Perchlorure "	lodure "	Transpare w

							4	33													
s, H2SO' bouillant.		s. ether.	i. acetate d'amm.			liq. b. 154°.	s other			50 s. glyc.; s. eth.	/o s. glycerine.		55 s. glycerine.		o, j s. etner.	o,5 s. ether.		4 s. ether.	11 s. ether.	4 s. éther.	10 s. éther.
	,	33,3	·•	i. 4; b. 5.	;	dec.	-: ·	: . <b>-</b> :	. <u>.</u> :	100	ŝ	œ.	≟.	<u>.</u>	21	27	dec.	<del>*</del> /11	1/3	š.	8118
19,2	: ,	ts.	.:	 360	bs.		- t		dée.	ts.	ts.	ts.	ç6	<u>-</u> ;	s.	ıs.	ts.	ts.	ts.	ts.	ts.
4,8	· sc	s. 265	.=	i. 216	0,1	œ.	3.5	0,005	0,005	300	del.	del.	643	<u>.</u> ,	130	96	711	110	1,21	137	166
50, 82, 232, 282, 283,	437	180 252	aq. 385	720	182	661	S	1.43	536	136	319	$^{297}$	287	97			•				_
112501 1102 1103	C Cis	UAz0', 3aq.	$(UO)^2 Az H^i PO^i, n$	(UO)'P2O' (UO)'SO', 3aq.	$V^2O^5$	, CCI,	Zn Bu2		$0^{3})^{2}$	Zu Cl²	Zn l²	Zn (Az O <sup>5</sup> ) <sup>2</sup> , 6aq.	Zn SO', 7aq.	ZuS	2 Az II' Br, Cd Br'. aq.	2 Na Br, 2 Cd Br, 5 aq.	K Br Cd Br2, aq.	2 Az II4I, 2 Cd 12, aq.	2 Az II'I, Cd I', 2 aq.	2 KICd 12, 2 aq.	2 Na I Cd I2, 6 aq.
Sulfate de thallium Acide titanique	Perchlorure d'urane	Oxychlorure "	Phosphat, d'ur. analyt.	Pyrophosphate d'urane. Sulfate "	Acide vanadique	Chlorure de vanadium.	Oxyde de zinc	Carbonate »	_	Chlorure »	lodure »	Nitrate »	Sulfate » crist	Sulfure »	Brom. de cadm. et d'am.	» » et de sod.	" et de pot.	lodure de cadm. et d'am.	° °	» et de potass.	• et de sod

## CONDUCTIBILITÉ CALORIFIQUE.

Définition de la conductibilité calorifique absolue. — Soit un mur d'épaisseur e dont les deux faces sont maintenues à une différence de température  $\theta$ . Il passe pendant chaque seconde à travers une surface s du mur une quantité de chaleur égale à

$$\frac{\mathbf{K} s \theta}{2}$$

Le coefficient K est la conductibilité calorifique absolue.

Dans le Tableau suivant, K est rapporté au centimètre, à la seconde et au degré centigrade.

En d'autres termes, K est le nombre de petites calories transmises par seconde par 1cm<sup>3</sup> de matière, quand la différence de température entre les deux faces du mur est de 1° C.

# CONDUCTIBILITÉS CALORIFIQUES ABSOLUES

CORPS	TEMPÉ- RATURE	К	AUTEURS
Aluminium.  Cadmium  Fer.  Fer forgé.   Cuivre rouge.  Cuivre phosphoré. Argentan. Glace. Neige. Terre. Marbre Feldspath.	0 100 0 100 70 0 50 100 150 250 275	0,3433 0,3619 0,2204 0,158 0,166 0,207 0,177 0,156 0,144 0,135 0,124 1,040 0,819 0,719 1,09 0,109 0,003 0,0013 0,0017	Lorentz.  "" "" "" "" "" "" "" "" "" "" "" "" "
EauÉther	5,4	0,0058	HF. Weber.

# ELASTICITÉ DES SOLIDES,

PAR M. A. CORNU.

Allongement lengitudinal. — Ou nomme communément coefficient d'élasticité K le poids, exprimé en kilogrammes, qui doublerait la longueur d'une tige prismatique ayant un millimètre carré de section, si la proportionnalité de l'allongement à la tension, exacte sculement pour les tensions faibles, se prolongeait indéfiniment.

La connaissance de K permet de calculer l'allongement l d'une tige de longueur I., de section S (en millimètres) tendue par un poids p (en kilogrammes) par la formule

 $l = \frac{Lp}{KC}$ 

Lorsqu'on dépasse une certaine charge par unité de section, la tige subit un allongement permanent et ne revient plus à sa longueur primitive: le écoficient d'élasticité est alors plus ou moins modifié. Une tension trop grande amène la rupture; mais la grandeur de la charge de rupture dépend heaucoup de la manière dont cette charge est appliquée.

Contraction transversale. — La tension qui augmente la longueur d'une tige en diminue simultanément les dimensions transversales. Le rapport \u03c4 de la contraction transversale à l'allongement longitudinal varie suivant la structure et le deg. \u03c4 d'écrouissage: pour les métaux recuits et le verie, \u03c4 s'abaisse à 0,25. Cela signific que, si l'on isolait dans la tige un cube dont quatre arètes fussent parallèles à la longueur, la contraction des arètes transversales serait le quart de l'allongement des arètes longitudinales. Ce rapport \u03c4 augmente avec la trempe et l'écrouissage; il est le plus souvent de 0,30, mais il peut atteindre 0,40.

### ÉLASTICITÉ DES SOLIDES.

Valeurs du coefficient d'élasticité K entrant dans la formule

$$l = \frac{Lp}{KS}$$
· (Voir p. 436.)

Acier	CORPS	ÉCROUI	RECUIT .	MODE de mesure	AUTEURS
Zinc	Acier auglais. Acier très doux. du mi-doux. Creusot dur. Argent. Bronze ordinaire go cuivre phosphoreux. 10 étain Laveissière. Cadmium Cuivre. Étain Fer du Berry. Laiton 32 zinc. 68 cuivre. (18 zinc. Maillechort 60 cuivre. 22 nickel. Or. Palladium Platine. Platine iridié (10 iridium, go platine).	18809 20705 20911 20599 7358 7589 8250 9061 6090 12449 4585 20972 9395 10788 8132 11759 17044	7146 4241 10519 4418 20794 9277 5585 9789 15518 21426 1728 6722	Id. vibrations transv. d'un disque traction  traction  vib. long. traction vib. long. traction Id.  Id.  Id.  Id.  Id.  Id.  Id.  Id.	(1) (1) (1) (1)

<sup>(1)</sup> Wertheim. (2) Mercadier. (3) Tresca.

# COMPRESSIBILITÉ DES LIQUIDES.

Définition du coefficient de compressibilité. — La pression exercée sur une masse de liquide augmentant de  $p_1$  à  $p_2$ , le volume du liquide diminue de  $v_1$  à  $v_2$ , la température étant maintenue constante et égale à  $t^{\circ}$  C. On appelle compressibilité moyenne du liquide entre les limites de pression  $p_1$  et  $p_2$  la quantité

$$\beta_t = \frac{1}{\nu_1} \frac{\nu_1 - \nu_2}{p_2 - p_1}$$

Cette compressibilité moyenne est celle qui est donnée par l'expérience.

Elle varie avec la nature du liquide et avec la température de l'expérience.

Le coefficient de compressibilité vraie s'obtient en rendant l'intervalle  $p_2 - p_1$  infiniment petit; il est égal à

$$\frac{1}{v} \frac{\partial v}{\partial p}$$
.

Comme toutes les propriétés physiques des liquides, leur compressibilité a une valeur parfaitement déterminée. On trouve cependant quelques divergences entre les résultats obtenus par divers auteurs; ces divergences tiennent à ce qu'il faut tenir compte, dans les expériences de mesures, du changement de volume du vase qui contient le liquide, d'où une correction un pen incertaine.

# COMPRESSIBILITÉ DES LIQUIDES

CORPS	TEMPÉ- RATURE	LIMITES  des  pressions  cn atmosphères	β <sub>t</sub> ×10 <sup>6</sup>	AUTEURS .
Eau  """"  """"  Mercure.  """  Éther  """  """  """	0 0 0 15,9 9 17,6 0	atm atm 1 à 24 1 à 24 1 à 24 1 à 24 1 à 30 3 à 12 18 à 24 8,57 à 34,22	49,65 49,5 48,65 51,2 45,89 47,74 42,9 3,38 3,98	Schumann. Dupré et Page. Amagat. Colladon et Sturm. Amagat. Colladon et Sturm. Id. Amagat.
» Sulfure de carbone.	10 14 0 15,6	1 <b>a</b> 2 8 <b>à</b> 39 8 à 35 "	94,5 101 78 87 174	Colladon et Sturm. Amagat. Id. Id. Id.

## CAPILLARITÉ;

PAR M. G. LIPPMANN.

Le Tableau ci-joint donne les valeurs de la constante capillaire A de divers liquides, exprimées en milligrammes par millimètre.

Cette constante A a plusieurs significations :

1° Une surface liquide peut être assimilée à une membrane parfaitement élastique douée d'une certaine tension, dite tension superficielle. A est cette tension superficielle.

2º Laplace a montré que l'on a

$$p = A\left(\frac{1}{R} + \frac{1}{R'}\right);$$

p est la différence de pression hydrostatique qui a lieu, en vertu des actions capillaires, de part et d'autre d'une surface liquide dont les rayons de courbure principaux sont R et R'. La pression p est exprimée en millimètres d'eau.

 $3^{\circ}$  Jurin a moutré que la hauteur d'ascension ou de dépression d'un liquide dans un tube de rayon  $\rho$  est

$$h=\frac{2}{\rho}$$
.

h est la hauteur réduite en colonne d'eau. La loi de Jurin est un corollaire de la formule de Laplace: on l'obtient en faisant  $R = R' = \rho$ ; ce qui implique que le ménisque formé est hémisphérique et tangent aux parois du tube.

4° Gauss a démontré que le travail qu'il faut dépenser pour déformer une surface liquide a pour valeur

 $\widetilde{G} = A \cdot \Delta s$ ,

As étant l'accroissement de l'aire de la surface liquide. L'unité de travail seraitici le milligrammemillimètre.

Pour passer aux unités C.G.S., il suffit de multiplier les valeurs de A données dans le Tableau ci-joint par le facteur 9,809.

Exemples d'application. — 1° Calculer la dépression du mercure dans un tube de 0 mm, 1 de rayon.

h étant cette dépression, on la réduit en coloune d'eau en la multipliant par 13,6, densité du mercure. On a donc

$$h = \frac{2 \times 45,97}{0,1 \times 13,6} = 67^{\text{mm}}, 6.$$

2° Calculer le travail qu'il faut dépenser pour accroître une surface d'eau à 0° de 1 mètre carré.

On a

$$\Delta s = 10^6$$
;

d'où

$$\mathfrak{F} = 7,923.10^6,$$

milligramme-millimètre = 0,0079 kilogrammètre.

# TABLEAU DES CONSTANTES capillaires

CORPS	TEMPÉRA- TURE	constantes en milligrammes par millimètre	AUTEURS
Eau	0	7,923	
»	5	7,837	Frankenheim,
»	10	7,750	Eötvös,
»	50	7,026	Wolf.
»	100	6,042	
Éther	0	1,971	Brunner, Wolf,
»	10	1,854	Timberg.
»	35	1,562	
Alcool	0	2,585	
» ·····	10	2,497	Id.
» ······	50	2,145	
Benzine	15	2,760	Bede.
Pétrole	18	2,444	Magie.
Mercure		44,07	Laplace.
»		15,97	Desains.
Térébenthine	21,7	2,765	Quincke.

### CONSTANTES CAPILLAIRES

des corps fondus. (D'après Quincke.)

CORPS	POINT de fusion	DENSITÉ à la température de fusion	CONSTANTES capillaires
Platine	2000	18,915	1658
Or	1200	17,099	983
Zinc (dans CO2)	36o	6,900	86o
Étain	230	7,144	587
Plomb (dans CO2).	33o	10,952	447
Argent	1000	10,002	419
Sodium (dans CO2)	90	0,972	252
Borax	1000	2,5	211
Verre	1100	2,38	177
Nitre	339	2,04	97,65
Soufre	111	1,966	41,27
Phosphore	43	1,833	41,11
Cire	68	0,963	33,33

#### FROTTEMENT DES SOLIDES.

On appelle coefficient de frottement la fraction µ de la pression normale qu'il faut appliquer tangentiellement pour vaincre le frottement.

Le Tableau ci-dessous contient une partie des coefficients déterminés par le général Morin.

#### Coefficients de frottement

	ÉTAT	COEFFICIENT					
SURFACES	des surfaces						
Fonte sur fonte	grasses mouillées	0,16	0,15				
Fer sur fer Bronze sur fer	sèches grasses	0,19	0,18				
Fer sur chêne Cuir sur fonte	mouillées sèch <b>e</b> s	0,65 0,47	0,26				
Cuir sur métal	grasses	0,12	"				

# VISCOSITÉ DES FLUIDES;

PAR M. G. LIPPMANN.

Poiseuille a étudié la viscosité ou frottement intérieur des liquides, en mesurant leur vitesse d'écoulement à travers un tube capillaire. Les lois de l'écoulement sont résumées dans la formule suivante :

$$Q = K \frac{HD^4}{l}.$$

Q est le volume écoulé par seconde, H la pression qui produit l'écoulement, D le diamètre du tube et l sa longueur.

Pour l'eau, la moyenne de toutes les expériences a donné K = 2495 min<sup>3</sup>, 22 quand H est exprimé en millimètres de mercure et à la température de 10°.

Le coefficient K est constant pour une même substance prise à la même température, mais il varie avec la température. Pour l'eau, Poiseuille a trouvé que le coefficient K avait pour expression générale

$$K = 1836,724(1+0.0336793 t+0.0002209936 t^2).$$

Les lois de Poiseuille s'appliquent au cas de tubes assez longs et assez fins pour que la vitesse linéaire du fluide soit faible, et l'effet de la force vive négligeable. Dans le cas contraire, celui de l'écoulement en mince paroi, le frottement serait minimum, la vitesse maxima, et le débit serait proportionnel non à H, mais à  $\sqrt{H}$ , comme l'a montré Torricelli.

On peut écrire la formule de Poiseuille

$$v=\frac{1}{r_i}\,\frac{\pi\,hr^4}{8\,l},$$

en exprimant le volume  $\nu$  écoulé par seconde en centimètres cubes, r le rayon du tube en centimètres, l la pression par unité de surface en dynes. Le coefficient  $\tau$ , s'appelle dans ce cas le coefficient de viscosité ou de frotlement intérieur. Les nombres donnés ci-après sont ainsi exprimés en unités C.G.S.

# VISCOSITÉS DE L'EAU ET DE L'ALCOOL à diverses températures.

Température	EA	U	ALCOOL					
Temp	· 1,	z	- 7,	z				
0 5 10 15 20 30 40 50 60	0,018086 0,015301 0,013257 0,010164 0,000163 0,006638 0,005697 0,004865	0,84 0,73 0,63 0,56 0,44 0,36 0,31 0,26	0,01846 0,01637 0,01493 0,01345 0,01252 0,01027 0,00856 0,00718 0,00616	1,01 0,91 0,82 0,75 0,68 0,56 0,47 0,39 0,33				

Note. — z désigne la viscosité spécifique obtenue en prenant la viscosité de l'eau à 0° pour unité.

## VISCOSITÉ DES LIQUIDES.

La viscosité de l'eau à o° étant prise pour unité.

CORPS	VISCOSITÉ RELATIVE				
	à 15°	à 20°			
Acetone	0,23 1,04	0,22			
Alcool amylique de ferment <sup>en</sup> .  Alcool butylique	3,09 0,42	2,64 0,39			
Alcool isobutylique	$\begin{array}{c} 2,75 \\ 0,37 \\ 0,30 \end{array}$	2,33 0,35 0,36			
Nitrobenzine	1,24	1,14			

### VISCOSITÉ DES DISSOLUTIONS DE SUCRE.

La viscosité de l'eau à 20° est prise pour unité (Burckart).

TENEUR	VISCO-	TENEUR	VISCO-	TENEUR	VISCO-
en sucre	SITÉ	en sucre	SITÉ	en sucre	SITÉ
pour 100	à 20° C	pour 100	à 20°C	pour 100	à 20°C
1 2 3 4 5	1,0245 1,0521 1,0797 1,1104 1,1478	6 7 8 9	1,1840 1,2208 1,2576 1,2944 1,3312	11 15 20 25 30	1,3681 1,5644 1,8895 2,3497 3,0674

### Viscosité des solutions aqueuses

en fonction de la concentration (ARRHENIUS).

CORPS	Λ	CORPS	А	
Acétone	1,026 1,030 1,023 1,046	Acide nitrique A cide chlorhydrique. Chlorure de sodium. Sulfate de cuivre Nitrate de cuivre Nitrate de zinc	1,0069 1,0098 1,3517 1,1725	

Note. — Si l'on appelle z la viscosité de la solution rapportée à celle de l'eau prise pour unité, x le nombre d'équivalents-grammes par litre et A une constante, on a, d'après Arrhenius,

$$z = \Lambda^x$$
.

Le Tableau ci-dessus donne la valeur de A à la température de 25° C.

# VISCOSITÉ DES GAZ

à diverses températures.

Diviser les nombres de ce Tableau par 10<sup>T</sup> pour avoir la viscosité absolue.

TEMPÉRATURE	OXYGÈNE	АZОТЕ		OXYDE de carbone		ACIDE		PROTOXYDE d'azole	ÉTHVLÊNE
10 20 100 110 180	1873 1928 1982 2404 2455 2809	1647 1691 1735 2075 2116 2396		1628 1669 1710 2022 2060 2315		1431 1474 1517 1841 1881 2154		1381 1426 1468 1772 1809 2067	944 974 1002 1220 1247 1432
TEMPÉ- RATURE	AIR	HYDR		- 1	TEMPÉ- RATURE			AIR	HYDRO- GÉNE
0 10 20 100 110 180 190 200 300 310	1714 1760 1806 2113 2150 2406 2441 2476 2820 2853		86 88 90 107 109 123 145 148 1610	6 8 5 5 7 7	4 5 6 7 8 9	00 50 600 600 600 600 600 600		3146 3297 3428 3592 3930 (192 (154 1727 5104	1692 1725 1756 1829 1921 2058 2248 2492 2752 3019

### ACOUSTIQUE.

Vitesse du son. - La vitesse du son dans l'air atmosphérique a été déterminée en 1822, par ordre du Bureau des Longitudes, entre Villejuif et Montlhéry. On a trouvé pour cette vitesse une valeur de 337m, 2 par seconde, à la température de +10°. Cette vitesse augmente de om, 626 pour chaque degré d'accroissement de la température; à zéro, elle est donc égale à 330m, q. Regnault, en 1868, a trouvé 330m,7.

MM. Violle et Vautier (Grenoble, 1885; propagation dans des tuyaux de om, 70) ont obtenu 331m, 1,

chiffre presque identique à celui de 1822.

D'après Sturm et Colladon, la vitesse du son dans l'eau, à +80,1, est de 1435 mètres par seconde.

Dans la fonte, la vitesse du son est égale à 10 1 fois

la vitesse dans l'air.

Longueur d'onde sonore. — C'est la longueur parcourue par une onde sonore plane provenant d'une source vibrant pendulairement (loi sinusoidale) peudant la durée d'une période vibratoire (vibration double) : la longueur d'onde λ d'un son, dans un milieu donné, est évidemment le produit de la periode T par la vitesse a de propagation de l'onde dans ce milieu,  $\lambda = a T$ .

Exemple. - Calculer la longueur d'onde dans l'air d'un son faisant 870 vibrations simples par seconde. Multiplions la vitesse du son dans l'air ou

330m, 9 par la période, ou 1/435; on trouve

$$\lambda = 0^{m}, 7607.$$

On voit que, si la longueur d'onde d'un son est connue, on peut en déduire soit la période, si l'on connaît la vitesse de propagation, soit la vitesse de propagation, si l'on connaît la période. Or les tuyaux sonores ou les tiges vibrant longitudinalement donneut une mesure très approchée de la longueur d'onde du son qu'ils rendent, car la distance entre un ventre et un nœud consécutifs représente 4 de la longueur d'onde. Comme application du premier cas, on trouvera aisément qu'un tuyau fermé dit de 16 pieds rend un son grave de 32 vibrations simples par seconde. Comme exemple du second cas, on verra qu'une tige de verre de 1 mètre de long, tenne en son milieu et rendant la quinte de l'octave aigué du diapason normal, permet de conclure que la vitesse du son dans le verre est de 2610°.

En Optique, la considération des longueurs d'onde est capitale : c'est elle qui permet de calculer la période des vibrations lumineuses, inaccessible aux

mesures directes.

**Diapason normal.** — Le nombre de vibrations simples (demi-périodes) par seconde fixé par la Commission française de 1858-1859 et adopté en 1855 par le Congrès de Vienne pour le  $la_3$  (deuxième corde du violon) est de 870. On en déduit le nombre de vibrations simples par seconde des cordes des trois instruments à archet employés dans le quatuor :

Basse,	$\frac{Ut_1}{128,89}$	501,. 193,33	$\frac{Re_{3}}{200}$	La <sub>1</sub> . 435	10
Alto	$v_{t_2}$ , $v_{t_2}$ , $v_{t_2}$	Sol <sub>2</sub> . 386,67	Re's. 580	La <sub>1</sub> . 870	>>
Violon	n	Sol <sub>3</sub> . 386,6	Ré <sub>n</sub> . 580	La <sub>1</sub> . 870	Mi <sub>4</sub> . 1305

Les physiciens adoptent généralement un diapason un peu plus grave (86', vibrations) qui a l'avantage de donner à la série ut<sub>1</sub>, ut<sub>2</sub>, ut<sub>3</sub>, ut<sub>4</sub>, ... des nombres de vibrations 128, 256, 512, 1024, ... appartenant à la série des puissances de 2.

On remarquera que ces calculs sont indépendants de toute théorie musicale : ils traduisent l'accord par quinte juste des instruments à archet et n'emploient que les facteurs 2 et 3, qui representent les rapports incontestés des nombres de vibrations de deux sons accordés à la quinte on à l'octave.

### OPTIQUE.

Vitesse de la lumière (mesurée directement, sans l'intervention des phénomènes astronomiques).

La valeur de cette vitesse est très sensiblement égale à 300,000 kilomètres par seconde.

Voici les déterminations successivement obtenues par deux méthodes :

Fizeau (1849)...... 315000 (\*) Roue dentée. L. Foucault (1862).... 208000 Miroirtournant. dentée, Roue Cornu (1874)..... 300400 grande distee. Miroir tournant, M. Michelson (1879)... 200010 grande dister. Miroir tournant, S. Newcomb (1882). 299860(1) grande distee. Perrotin (1904).... 299880

Ces vitesses, exprimées en kilomètres par seconde, se rapportent au vide.

Parallaxe du Soleil. — En combinant leurs résultats avec la valeur de l'aberration, fixée à 20",445 par W. Struve, L. Foucault a trouvé 8",86 et A. Cornu 8",798 pour la parallaxe du Soleil.

En 1896, la Conférence internationale des étoiles fondamentales a adopté 8",80 pour la parallaxe solaire, et 20",47 pour la valeur de l'aberration.

Équation de la lumière. — C'est le temps que la lumière met, en moyenne, à aller du Soleil à la Terre. Delambre, par la discussion d'éclipses des satellites de Jupiter, avait obtenu 7<sup>m</sup>53\*,2, valeur un peu faible. En divisant le rayon moyen de l'orbite terrestre (p. 103) par la vitesse de la lumière (300 000km par seconde), on trouve 8<sup>m</sup>18\*,3. En employant la vitesse de la lumière d'après

<sup>(\*)</sup> Détermination approximative pour l'essai de la méthode.
(4) Dans l'air, la vitesse correspondante est de 299.778km.

M. Newcomb, on trouve 8<sup>m</sup>18\*,6. Enfin, en combinant la valeur 20",47 de l'aberration avec le moyen mouvement diurne du Soleil, on trouve 8<sup>m</sup>18\*,4.

Vitesse de la lumière dans les corps transparents. — On la déduit da nombre ci-dessus (qui représente la vitesse de la lumière dans le vide) en divisant ce nombre par l'indice de réfraction de la substance : elle varie alors avec la conleur lorsque la dispersion est appréciable.

Dans l'eau, dont l'indice de réfraction moyen est sensiblement  $\frac{4}{3}$ , la vitesse moyenne de la lumière est  $\frac{3}{12} \times 300\,000 = 225\,000^{km}$  à la seconde.

Photométrie. — Les qualités d'une source lumineuse de couleur déterminée peuvent s'évaluer à deux points de vue; on distingue, en effet:

1º Le pouvoir éclairant, qui représente la quantité de lumière émise par la source et reçue normalement à l'unité de distance sur l'unité de surface; on sait que la quantité de lumière reçue normalement par unité de surface varie en raison inverse du carré de la distance : elle mesure l'éclairement de cette surface;

2° Le pouvoir émissif spécifique ou éclat intrinsèque, qui est le quotient du pouvoir éclairant par l'aire apparente de la source. L'éclat intrinsèque d'une portion d'aire uniformément lumineuse, rapporté à l'angle solide sous lequel on la voit, est indépendant de l'obliquité et de la distance.

La distinction de ces deux qualités d'une source se présente dans l'examen d'une flamme plate (bec papillon, lampe à pétrole à mèche plate, etc.).

Le pouvoir éclairant d'une telle flamme est sensiblement le même dans toutes les directions, taudis que l'éclat intrinsèque moyen est beaucoup plus grand (quatre ou ciuq fois et davantage) de tranche que de face.

La mesure de ces deux qualités de la flamme se

ramène à la comparaison de l'éclairement d'une surface blanche par la source donnée avec l'éclairement d'une portiou contigué de la même surface par une source de même couleur servant d'étalon. On place les deux sources à des distances relatives telles que les deux éclairements paraissent égaux. Le rapport inverse du carré des distances donne le rapport des pouvoirs éclairants. La précision de la mesure est le plus souvent génée par la différence de coloration et la variation des pouvoirs éclairants.

La difficulté de réaliser des flammes de pouvoir éclairant constant a fait abandonner les aucieus étalous de lumière, constitués en France par la bougie stearique, en Angleterre par la candle de spermaceti. On continue cependant à utiliser la lampe Carcel (type Dumas et Regnault, brulant 42gr d'huile de colza éparée à l'heure) qui compte pour 10 bougies. En Allemagne, la lampe Hefner, à l'acétate d'amyle, est devenue l'etalon légal et remplace la Kerze, c'est-à-dire la bougie.

Mais la température de combustion et la composition de l'air atmosphérique influent notablement sur le pouvoir éclairant de ces unités. Ces flummes sont d'ailleurs d'une couleur jaune qui se prête mal à la mesure des fovers électriques très brillants.

L'unité lumineuse employée par le Laboratoire central d'électricité français est la bougie décimale. vingtième de l'étalon défini par la Conférence internationale des Unités; elle vaut 0,104 de la lampe Carcel.

L'unité lumineuse de la physikalisch technische Reichsanstalt est la lampe Hefner brûlant dans une atmosphère à la pression barométrique normale (om, 76) et contenant 81 de vapeur d'eau par mêtre cube.

L'unité lumineuse du National Physical Laboratory anglais est la lampe de 10 candles au pentane de Vermont-Harcourt, brûlant dans une atmosphère à la pression barométrique normale et contenant 8<sup>2</sup> de vapeur d'eau par mètre cube.

La comparaison de ces unités montre que, aux erreurs d'observation près, l'unité anglaise au pentane a la même valeur que la bongle décimale; elle est de 1,6 pour 100 moindre que l'étalon des États-Unis et de 11 pour 100 plus grande que l'unité Hefner.

Le Bureau of Standards de Washington a proposé l'unification de ces diverses unités; la date fixée pour ce changement est le 1<sup>er</sup> juillet 1909. A partir de cette date, dans les limites de précision nécessaires aux besoins de la pratique, on pourra employer les rapports suivants:

Une bougie décimale, une bougie américaine, une bougie anglaise et l'unité Hefner scront considérées comme égales à 0,9 de la valeur commune.

Sous le rapport de la constance de l'éclat intrinsèque et de la blancheur de la lumière émise, l'étalon Violle (platine incandescent) constitue un très grand progrès. On l'a proposé aux Commissions des Unités internationales comme fournissant l'unité de lumière.

Unité de lumière. — C'est là quantité de lumière émise en direction normale par un centimètre carré de surface de platine fondu à la température de solidification (Rapport à la Commission précitée, p. 605).

Pour évaluer l'intensité d'une source en bougies, on prend comme unité pratique, sous le nom de bougie décimale, la vingtième partie de cet étalon de lumière.

Le pouvoir éclairant de cet étalon est à pen près double de celui de la lampe Carcel qui vaut ainsi environ 10 bougies décimales; mais son éclat intrinsèque est onze fois plus grand.

Définition des radiations spectrales par leur longueur d'onde. — Le spectre d'une source lumineuse, obtenu par réfraction à travers un prisme, ne se compose pas seulement de radiations visibles; le thermomètre décèle des radiations calorifiques bien en deçà du rouge et la plaque photographique des radiations actives bien au delà du violet. C'est par leur réfrangibilité qu'on a d'abord défini les diverses lumières; mais ce mode de mesure les rapporte à une échelle arbitraire, variable avec la réfringence du prisme employé. On les définit actuellement par leur longueur d'onde, élément caractéristique dépendant seulement de l'unité de longueur.

On sait que chaque radiation émise par une source lumineuse peut être assimilée à une ondulation analogue à l'onde sonore émise par un instrument de musique; la réfrangibilité correspond à la hauteur du son, c'est-à-dire à la durée de la période d'oscillation caractéristique du son musical transmis.

La longueur d'onde est l'espace parcourn par l'onde pendant la durée d'une période vibratoire. Bien que les longueurs d'onde des radiations soient d'une extrème petitesse, on parvient, grâce à l'emploi de réseaux de diffraction (1), à les déterminer avec une extrème précision.

Les Tableaux suivants donnent en millionièmes de millimètre les longueurs de certaines radiations simples correspondant soit aux limites des couleurs visibles, soit aux raies sombres visibles, infra-rouges ou ultra-violettes du spectre solaire, soit enfin à quelques raies brillantes de sources artificielles.

<sup>(1)</sup> Surfaces planes ou sphériques, striées régulièrement de traits parallèles distants de quelques millièmes de millimètre.

# LIMITES DES COULEURS DANS LE SPECTRE,

(exprimées en millionièmes de millimètre)

rother in a conse		« 695	« ē7ē	" ебр	* geb	" tel	:
Coulcur.	Limite du rouge et de Porangé	» de l'orangé et du jaune	» du janne et du vert	» du vert et du bleu	» du blen et de l'indigo	» de l'indigo et du violet	

Certaines personnes perçoivent des colorations particulières, les unes au delà du rouge extrême à l'aide de précautions spéciales, et d'autres voient parfois, très loin au delà du violet, des colorations lavande qui correspondent aux raies que la photographie enregistre.

### LONGUEURS D'ONDE DE LA LUMIÈRE

### exprimées en unités d'Angstrom (dix-millionièmes de millimêtre).

Valents obtenues interférentiellement par MM. H. Buisson et Ch. Fabry, comparées au mètre-étalon a  $t=15^{\circ}$  et  $H=76^{\circ\circ}$  et rapporters à la valeur de la raie rouge du cadmium (6438, 4695), déterminée par MM. Benoît, Fabry et Perot.

Raies du fer dans l'arc électrique, avec que'ques raies du nickel, du manganèse et du silicium.

6494.994	5405, -80	4531, 155	3445,155
6430,859	5371, 498	4494, 572	3399,337
6393.612	5324, 196	4466, 554	337,789
6335,343	5302, 316	4427, 314	323,739
6318,029	5266, 568	4375, 935	3271,003
6265,147	5232, 958	4352, 741	3225,790
6230,732	5192, 362	4315, 689	3175,447
619,569	5167, 492	4282, 407	3125,661
6137,700	5127, 364	433, 615	3075,725
6065.493	5110, 415	4191, 441	3030,152
6027,059	5083, 343	4147, 675	2987,203
6053,039	5049, 827	4134, 685	2941,347
6053,039	5012, 072	4076, 644	2912,177
5952,739	5001, 880	4021, 872	2874,176
5934,683	4966, 104	4076, 644	2811,800
Ni 5892,882	4919, 006	3977, 743	2813,290
Ni 5887,760	4903, 324	3935, 818	2778,225
Ni 5805,211	4878, 226	3966, (81)	2739,550
5763,013	4859, 756	3865, 526	2714,419
Ni 5760,843	Mn 4823, 521	3843, 261	2679,065
5799,396	4789, 657	3865, 536	2628,296
5658,833	Mn 4754, 046	3853, 346	2588,016
5615,658	4736, 785	3753, 615	2588,016
5709,396 5658,835	Mn 4823,521 4789,657	3843,261 3805,346	2679,065 2628,296 2588,016

# LONGUEURS D'ONDE DE LA LUMIÈRE,

exprimées en unités d'Angström (dix-millionièmes de millimètre), et rapportées au spectre normal de Rowland à  $t=20^\circ$ , et  $H=76^\circ$ m pour  $D_1=5896,15$ .

## SPECTRE SOLAIRE.

			Klements.				Éléments.
Almoy (1) de de	4	0000	( lim. d'abs.	Rowland	G' ou f		
	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	2007	(atmos.	(	,		
a		00/21		3	::::5	4307,904	Ca
g	9-	12000		a	h	4102,000	
A	>	8990,4		•	н	3968,620	
a	1	6,986,5		•	К	3933,800	
r.	X,	8806,1		æ	r1	3820,566	
R	$X_3$	8661,4		٩	,	3727,768	
£	X 2	8541,8		*		3727,061	
ŝ	<b>&gt;</b>	8,000 0		2	×	3581,344	

infra-rouge.

									4.	59			
r.e	చ్	Ca	Fe	F.e	Fe	Fe	Fe	Fe.	Fe	Fe	Fe	environ	
2300,000	(3179,453	3181,387	3144,616	3100,779	3100,415	3100,064	3047,720	3021,191	3020,759	2994,542			,
· · ·	f	и			.; .;	82 )	S	E	:	t	$0 \cdots$	atmosph	
	8	a	æ	*	~	a	â	£	\$	*	6	Limite d'abs.	
atmos.	H	Na	Na	Fe	స్త	Fe	Mg	Mg	Fe	Fe	Fe	BW BW	H
1000/1000	6563,054	5896,154	5890,182	5270,533	5270,448	5269,722	5183,792	5172,871	5169,218	5169,066	5167,686	5167,501	4861,496
a	C	$\mathbf{D}_1 \dots$	$\mathbf{D}_2$	. #	~ :: ::	E	$b_1 \dots$	$b_2 \dots$	,		, 4		F
	2	•	•	*	*	<b>~</b>	ď	ę	*	*	<b>*</b>	a	*

(1) ABNEY, Phil. Trans., 1880-1886.

(\*) Henry-A. Rowland, Table of standard wave-lengths (Astronomy and Astrophysics, t. XII, 1893) et Table of solar spectrum wave-lengths (Astrophysical Journal, 1895, n° 1 et 2; 1896, n° 1 et 2; 1897, n° 1).

### LONGUEURS D'ONDE DE LA LUMIÈRE,

en unités d'Angström (dix-millionièmes de millimètre).

Valeurs absolues obtenues interferentiellement et cumparées au motre ctabu, rapportées à  $t=(5^{\circ})$  et  $\Pi=(5^{\circ})^{\circ}$ 00.

MITAL.	b'oxettu b'oxet,	SOLIGE.	ACTEUR.
Cadmium .	6438,4696	Frincelle dans le vide,	Benoft, Fabr
13	5085,8220	n	Michelson,
1)	1799 9089	H	n
Lithium	6707,843	Flomme.	Pérot et fabr
Sodium	5895,930	11	11
n	5889,904	+1	b
Argent	5465,485	Etincelle	
••		dans to vide,	14
34	5209,079	)	н
Cuivre	5589,155	11	"
6)	5781,088	11	34
33	5918, 100	W	70
b)	0133,270	1)	19
h	3103,341	19	30
Zine	636 1, 3 [3	N .	h
н	1810,033	н 🐶	11
h	(200, 16)	b)	11
n	4680, 136	W	10
Mereure	aუgo , 65უo	11	in
31	Song Suffix	11	3)
11	5460. 2402	60	33
11	1358, 311	Are dans to vide.	33

### SPECTRES DE OUELOUES MÉTAUX.

### Longueurs d'ondes exprimées en unités d'Angstrom et rapportées au spectre normal de Royland.

### i" Dans la flamme du gaz (rajes visibles).

Solium... Na
$$_{2j}(D_j = 5896, 154, Na_{2j}(D_j) = 5896, 182$$
  
Lithium...  $a = 6708, c, \beta = 6703, 81$ 

### 2º Avec l'étimelle condensée (rajes visibles et alten-violettes).

### Cadminin (1).

### Lune (1)

6362,6 6163,6 4686,4 4624,6 4612,6 4612,6 3362,4 4816,7 3362,4	3076,0 3079,1 3035,0 3801,0 2771,0	97/41,6 97/8,0 91/8,9	N° 27. N° 28 N° 20.	9649,2 9653,8 9664,4 9694,6
----------------------------------------------------------------------------------------	------------------------------------------------	-----------------------------	---------------------------	--------------------------------------

### Mluminium ( ).

6245,2   5696,6 6233,5   4663,7 5723,6   3907,7	3944.2	1	9639,01	30	31.		1935,3
9335,5 4605,1	Starta '8		2575,31	9.4	71:1	1	18/12,2
3723,0 3901,7	3810,4	Nº 30.	2354.3	4	1161	į	1854.1

<sup>11</sup> Les gameins précedant les coles sont cons de l'echelle consen . Linunelle de MM Maschel, Garrasin et Corpo

			462		
LONGUEURS D'ONDE des principales raies des gaz découverts récemment, ainsi que de l'hydrogène et de l'air, rapportées au spectre normal de Rowland.			39/19, 08 3834, 83	2515,6	32(5,83
ne o	-				
l'hydrogè	<b>Helium</b> (Runge et Paschen).   4471,646   3888,785   3187,830   2945,220   <b>Néon</b> (Balv).	3593,67	4158,63 4041,52	2708,40 2647,60 2516,80	4318,74
de	-				
rdE ninsi que de Rowl	then). 3187,83	D <sub>5</sub> 5852,65 lenta).	4198,40 4191,02	atton. 2769,70 2753,90 2744,88	). ation. 4362,83 4319,76 atton. 3632,02
no, a	Pasc 1	alen alen	lense	;	- tens
LONGUEURS D'ONDE s gaz découverts récemment, ainsi que de rapportées au spectre normal de Rowland	<b>Helium</b> (Runge et Paschen). 1,646   3888, <sub>7</sub> 85   318 <sub>7</sub> <b>Néon</b> (Balv).	,28   607(1,52   59 ,37   6030,20   D <sub>5</sub> 58. <b>Argon</b> (Eder et Valenta).	1° Spectre sans condensation. (3,29   4259.50   4198 (6,44   4200,75   4191	2. Specific avec condensation. 29.52 3559,69 2769 88,64 349.71 2753 76,80 2806,50 2744	Arybton (') (Billy).  1° Spectre sans condensation. (502,56   4(55,12   4362,13   4319,2° Spectre avec condensation.  37(1,83   3669,16   3632
rts sp.	` <u>`</u> _ Z	<u> </u>	- ctre		- ctre
LON z découve oortées au	<b>Heliu</b> 4471,646	6143,28 6096,37 <b>Argo</b>	1° Spe (272,29 (266,44	2° ope 3729,52 3588,64 3576,80	1° Spe (4502, 56 4463,88 2° Spe 37(1,83
ga;					
raies des	Da 5875,870   5015,732	6182,37 $6163,79$	(333,65 (300.18	4426,16 4348,11 3850,70	(671, 70 (624, 48 3778, 23
ales	_				
s principa	5875,870	6402,40 6366,66	5607, 14 4348, 11	5559,02 4880,14 4806,17	5871, 13 5570, 50 (355, 67
de	ے ۔				

L			400	
1" Spectre sans condensation.	4501,13   4078,94   3967,74   3951,16	32 Speetre avec condensation.    8, 28	precere de Phydrogène (étincelle en tube à faible pression).    $\frac{1}{7}$ ,   3835,6   Toutes ces raies peuvent être obtenues par le calcul 3790,8   au moyen de la formule de Balmer   $\frac{3790,8}{3720,3}$   $\frac{n^2}{3734,5}$   $\lambda = A \frac{n^2}{n^2 - 4}$ ,   $\lambda = \frac{3730,9}{3720,0}$   $\lambda = 36/6,13$ et $\lambda = 10$ nombre entier compris   $\lambda = \frac{3720,0}{3720,0}$   $\lambda = 36/6,13$ et $\lambda = 10$ nombre entier compris   $\lambda = \frac{3720,0}{3720,0}$   $\lambda = \frac{36}{3720,0}$   $\lambda = \frac{36}{3720,0}$   $\lambda = \frac{3330,9}{3920,0}$   $\lambda = \frac{3730,0}{3920,0}$   $\lambda = \frac{3730,0}{3920,0}$   $\lambda = \frac{3730,0}{3920,0}$   $\lambda = \frac{3730,0}{4920,0}$   $\lambda = 3730,$	1) Prusieurs de ces faies du Krypton coincident avec celles du spectre des aurores polaires.
1° Sp.	4501,13	2° Sp. 4448,28 4395,91 4393,34	(y.drogein 3835,6 3798,8 3770,3 3770,9 3724,0 3724,0 (64,5 (64,9 (651,9 (651,9 (651,9 (651,9 (651,9 (651,9 (651,9 (651,9)	on cornerae
	_		de :::::::	rypi
	4671,12 1 1624,46	5419,40   4603,21 5292,40   4585,65 4844,50   4462,38	Partie visible   Spectre de Phydrogène   Spass 6	sieurs de ces raies au i
	94	541	CG Has A Bartie by The Bartie	1

### RÉFRACTION DES GAZ ET DES VAPEURS

La réfraction d'un gaz, ou l'excès de l'indice de réfraction sur l'unité, est proportionnelle au poids spécifique; elle n'est proportionnelle à la pression que dans les cas où la loi de Mariotte est applicable.

Le Tableau suivant donne :

1º La réfraction relative, c'est-à-dire le rapport de la réfraction d'un corps gazeux à celle de l'air, à o° pour les gaz et à une température voisine de 12° pour les vapeurs;

2º L'indice de réfraction calculé pour la tempé-

rature de o° et la pression de 760mm.

(D'après M. Mascart.)

SUBSTANCE	RÉFRACTION relative.	INDICE de réfract
		1,00
Air	1	0293
Azote	1,0172	0298
Oxygène	0,9245	0271
Hydrogène	0,4740	0139
Oxyde de carbone	1,1446	0335
Acide carbonique	1,5527	0454
Protoxyde d'azote	1,7626	0516
Bioxyde »	1,0164	0297
Acide sulfureux	2,4038	0704
Cyanogène	2,8070	0822
Eau	0,88	0257
Chlore	2,63	0770
Brome	3,85	1127
Acide chlorhydrique	1,52	0445
» bromhydrique	1,95	0571
» iodhydrique	3,10	0907
» cyanhydrique	1,49	o436
sulfhydrique	2,12	0620

### RÉFRACTION DES GAZ ET DES VAPEURS (suite).

SUBSTANCE	RÉFRACTION relative.	tndice de réfract.
Ammoniaque. Chlorure phosphoreux. Sulfure de carbone. Formène (gaz des marais), Ethylène (gaz oléfiant). Acétylène. Allylène. Propylène. Amylène. Hydrure d'amylène Benzine. Éther méthylchlorhydrique. " bromhydrique. " iodhydrique. " cyanhydrique. " cyanhydrique. " éthylène trichloré (chloroforme. Méthylène quadrichloré. Éther méthylacétique. Alcool méthylique. Ether " " éthylchlorhydrique. " bromhydrique. " bromhydrique. Ether d'ethylique. Ether " " éthylchlorhydrique. " bromhydrique. " bromhydrique. " bromhydrique. " bromhydrique. " bromhydrique. " hethylformique. " Aldelod éthylique. Ether éthylformique. " acétique. Alcool éthylique. Ether " Aldéhyde. Acétone Ether allylchlorhydrique.	1,29 5,92 5,95 1,51 2,46 2,97 4,81 5,82 6,20 2,98 4,33 2,64 4,98 3,87 2,12 3,01 4,16 4,95 4,79 4,79 4,79 4,79 4,79 4,79 4,79 4,79	1,00 0377 1733 1478 0442 0720 0607 1182 1115 1686 1703 1815 0876 0167 0773 1457 1457 1408 1182 1408 1182 1408 1408 1408 1408 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409 1409

### TABLEAU

des indices de réfraction des corns monoréfringents. Verres d'optique.

		and the		6		and and a	
				INDICES	INDICES POUR LES RAIES	RAIES:	
N.	VERRES	Densites.					-
			$\lambda = \frac{\Lambda'}{(\lambda = 7681)}$ .	C (λ=6563).	$\begin{array}{c c} C & D & F & G' \\ \lambda = 6563), & (\lambda = 5898), & (\lambda = 4861), & (\lambda = 4349). \end{array}$	F (λ=4861).	G' (λ=4340).

			in.	Glace de Saint-Gobain.	ace de Se	19	
1,81810	1,79955	1,77844	1,77026	1,76131	5,004	Fint extra-dense	785.5
1,63898	3,593 1,60639 1,61181 1,61663 1,62871 1,63898	1,61663	1,61181	1,60639	3,593		4331
r,63340	1,62348	1,61181	1,60713	r,60187	3,5/3	Flint dense (serie B)	4386
1,56568	1,55965	1,55228	1,54931	1,54579	2,997	Flint leger baryte	4568
1,53615	1,53027	1,52306	1,52008	1,51653	3,525	Flint très lèger (série A)	001
1,62970	1,62330	1,61541	1,61214	1,60836	3,668	Baryum crown, lourd	1345
1,54936	61,54419	1,53788	1,53524	1,53213	3,867	Baryum erown, très lèger	1/1/
1,53630	1,53028	1,52294	1,51991	1,516/2	2,691	Crown H. D.	3.38
1,52847	1,52343	1,51718	1,51456	6,7116,1	2,567	Crown ordinaire	3993
1,50593	1,50169	1,49633	1,49/04	1,49127	2,357	4346   Borosilicate crown léger   2,357   1,49127   1,49404   1,49533   1,50169   1,50593	4346
	puis Feil)	Guinand,	ennement	ıris (anci	intois, Pe	Verres de la maison Parra-Mantois, Paris (anciennement Guinand, puis Feil).	

Qualité moyenne..... 2,54 | 1,52184 | 1,52491 | 1,52755 | 1,53381 | 1,53885

G'.	1,48727 1,53626 1,53626 1,52699 1,53397 1,53897 1,63682	1,96189 1,96189
5.	1,48327 1,53143 1,52366 1,52366 1,52820 1,53820 1,58820 1,58877 1,68474	1,934631 1,5155 1,5155 1,5637 1,6631 1,7257
à.	1,47820 1,52540 1,51750 1,51750 1,51100 1,58000 1,61290	"". "". "5699 1,5673 1,5673 1,5673 1,6879 1,6694 1,7087
Ü	7, Iena. 1,47601 1,52290 1,51489 1,51813 1,51813 1,51813 1,51813 1,51813 1,50814	1, \$9289 1, \$9289 1, 5075 1, 5043 1, 5325 1, 6172 1, 6172 1, 6439 1, 7020
Α'.	ison Schot 1,47335 1,51991 1,5187 1,51471 1,51471 1,57154 1,67154	1,88v(6)
Densités.	. ~	State   1,397   1,85046   1,89389   1,80389   1,80489   1,80489   1,80489   1,80489   1,80489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489   1,50489
VERRES	Crown du plus faible in Crown pour objectifs, Silicate crown ordinai Crown i grande dispe Flint pour functies Flint léger ordinaire. Silicate fint ordinaire.	Silicate flint to plus lourd  Ferres de l B. S. crown Bryann crown Silicate flint lêger Flint dense. Flint axtra-dense
Nos.	0,3358 0,2388 0,2083 0,2001 0,216 0,118	6,228 6,228 564 484 484 362 338 299

## INDICES DE L'EAU.

RAIE	ncfet (ii /=2v°)	SIMON (à 1=21°,7)	RAIE	Ultra-violet. Simon (1=21°,7)
K" 7683 II"[C] 6563	1,33109	1,32881	Cd, 3611	1,34733
Na [ D ] 5893	1,33293	1,53293	Cd <sub>12</sub> 3261 Cd <sub>13</sub> 3133	
Fe[E] 5270	1,33512	60000	Cd <sub>14</sub> 3081	1,35659
H <sub>2</sub> [F]4861. Gå <sub>5</sub> 4800	1,33701		Cd <sub>22</sub> 2329 Cd <sub>23</sub> 2313	
Сd <sub>6</sub> 4678	1,34015	1,33801	Cd <sub>24</sub> 2239	1,39213

INDICES DIVERS (LIQUIDES).	TERS (LIÇ	uides).	-	
SUBSTANCES	(6503)	D (5893)	F (4851)	G' (4341)
Sulfure de carbone, $t = 19^{\circ}$ (Dufet)  Alcool éthylique, $t = 17^{\circ}$ , 5 (Landolt et Jahn).  Alcool méthylique, $t = 17^{\circ}$ , 5 (Landolt et Chloroforme, $t = 17^{\circ}$ , 5 (Landolt et Chloroforme, $t = 17^{\circ}$ (Jahn).  Ether éthylique, $t = 17^{\circ}$ (Brühl).  Glycerine, $t = 21^{\circ}$ (Brühl).  Renzine, $t = 21^{\circ}$ (Brühl).  Naphtaline monobromée, $t = 19^{\circ}$ , $t = 19^{\circ}$ , $t = 10^{\circ}$ .	1,61891 1,3601 1,3281 1,453 1,47063 1,49573 1,64995	1,65876 1,3619 1,3297 1,4472 1,5442 1,50012 1,50012	1,65320 1,3663 1,3335 1,4541 1,56216 1,47845 1,51228	1,67576 1,3655 1,3365 1,36189 1,48381 1,70433

CORPS MONORÉFRINGENTS	INDICE de réfraction	PARTIE du spectre
Acide arsénieux Agate blonde. Air Albumine.	1,748 1,755 1,5373 1,000294 1,360	Rouge (*). Jaune (*). Rouge (*).
Alcool méthylthallique. Alun de potasse. Alun de chrome. Alun de gallium. Azotate de plomb.	1,675 1,4564 1,4814 1,4653	Raie D (*). Raie D (*). Raie D (*) Raie D (*).
Blende jaune clair d'Espagne	2,341 2,369 2,407 2,071	Rouge (2). Jaune (2). Vert (6). Jaune (2).
enveloppe centrale	1,384 1,377 1,379 1,399 2,414	(*). (*). (*). (*). Rouge (*).
brun	2,428 2,487 1,336 1,510	Vert (').
- essonite (kanelstein)	1,540 1,772 1,740 1,337 1,339	Rouge (1). Rouge (1). (4).
Hyalite sans action sur la lumière polarisée	1,4374 1,266	Rouge ('). Rouge (').

<sup>(1)</sup> De Senarmont. (2) Des Cloizeaux. (3) Lamy. (4) Brewster. (5) Soret. (6) Ramsay.

CORPS MONORÉFRINGENTS	INDICE de réfraction	PARTIE du spectre
Hydrophane imbibée d'eau  — artificielle imbibée  Obsidienne enfumée du Mexique.  Opale incolore à peine laiteuse  — incolore chatoyante de Guatemala  — de feu jaune foncé de Guatemala  Pollux de l'île d'Elbe  Quartz fondu  — résinite blond rosé  Sel amm., chlorure d'ammonium.  Sel gemme  Spinelle d'un joli rose  Spinelle d'un joli rose  Sulfure de carbone (à 10 deg. cent.)  Sylvine, chlorure de potassium  Tabaschir de l'Inde, sec	réfraction 1,406 1,439 1,446 1,260 1,485 1,442 1,446 1,450 1,517	du
Ziguéline (cuivre oxydulé) Vide	1,000	Rou.li.(4).

<sup>(1)</sup> De Senarmont. (2) Des Cloizeaux. (3) Verdet. (4) Fizeau.

## TABLEAU DES INDICES DE RÉFRACTION de quelques solides remarquables.

	,		h.		
,	ORDINAIRE	IRE		EXTRAORDINAIRE	ІУАІПЕ
RAIE DU SPECTRE	 Gifford Observations anterieures	Auteurs	Gifford	Observations autérieures	Auleurs

## Calcite (Spath d'Islande) $[t = 15^{\circ}]$ .

•	1,48465	1,48644
1,48255	1,48457	68939,1
	Dufet. Sarasin.	Sarasin.
	1,654/10	1,65839
4971	5446	5836

Dufet. Sarasin. Sarasin.

Sarasin. Sarasin.

1,48815

Sarasin. Sarasin.

1,66234 ,65839

r 663/r

1,65836

K<sub>x</sub> 7683 .... He [B] 7066. Hg [C] 6563 ... Na [D] 5893 ... Pb 5607 .... Cd [2] 5338 ... Fe [K] 5338 ...

1001

1,48639

(1) A. William Gippond, Refractive indices of fluorite, anards and calcite (Proceed, of Boxal Society.	alcite (Proceed.	arts and	es of Auorite, an	Refractive indic	GIFFORD, A	(1) J. WILLIAM
					-,×60×1	Zu [ 27] 2099.
Sarasin.	1,55993	1,55993	Sarasin.	1,8/580	, 2, 2, 3,	92
Sarasin.		1,55513	Sarasin.	1,83090	1,830Sc	3
Sarasin.	1,54920	1,161,511	Sarasin.	00218,1	1,8130	Cd [ 2/1   2265
Sarasin.		1,5/550	Sarasin.	1,80248	-	23
Sarasın.		1,53-31	Sarasin.	00007,1	1,70050	Ag 24/6
Sarasin.	1,52376	1,53266	Sarasin.	1,7/1,51	1,74150	Cd [17] 27/19.
Sarasin,	1,50228	1,50324 1,503/6	Sarasin.	1,69325	1,69316	Cd [9] 3611 1,69316 Zn 3303 1,70515
		:	Ultra-violet.			
		1,49777			1,68330	AI 3962
Sarasin. Dufet.		1,49424	Sarasin. Dufet.	1,67417	1,67553	Cd [ 7] 4416 Hy [ G'] 4341.
Sarasin.	1,49185		Sarasin.	1,67033		Cd [6] 4678
Sarasin.	1,61	1,49074	Sarasin.	r,66783	1,66783	Нв [ F ] 486г
Sarasin,	econt.	3	1 1 - 10 2 N C			

vol. LXX, ii \*63, July 29, 1902). Les indices du mémoire original sont donnes avec 7 decimales.

de quelques solides remarquables (suite).

		ORDINAIRE	IRE		EXTRAORDINAIRE	INAIRE
RAIE DU SPECTRE	Gifford	Observations antérieures	Auteurs	Gifford	Observations antérieures	Auteurs

## Quartz [ $t = 15^{\circ}$ ] (+) (1)

1,54742	1,55095	1,55337	zobce, 1	1,55639
H. Simon.	Macé de Lépinay. 1,55095			Mace de Lépinay. 1,55639
1,53897	061/5,1		1,54655	н н н
1,53851	1,54193	1,54426	7,947	1,54718
Rb 7950 1,53851 Kx 7683 1,53906 Ho l R 1 - of6	H [C] 6563.	Na [D] 5893	Cd [2] 5379	Cd [ 2] 5555 Fe [ E] 5270 Cd [ 4] 5086

Macé de Lépinay.

1,55093 1,55335

Sarasin. Sarasin.

Sarasin.

Mace de Lépinay. Mand Ja I Animay

,55595 ,55640 ,55749

Sarasin.

Sarasin.

				-		_	_		_	_	-			
Sarasin. Sarasin.		Sarasin	Comocin	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin,	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.
1,56038		1,57319	50819	1,60713	1,62561	1,62992	1,63705	896,50,1	1,6/813	1,65308	1,65852	1,66/11	1,6741	1,689,1
1,56341		1,57324	1,58723	1,60716	1,61586	1,62997	1,63702	1,6/370	1.6/814	1,65304	1, 658//	1,66399	1,67349	20069, 1
Sarasin. Sarasin. H. Simon.	Ultra-violet	Sarasin.	Constin	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.	Sarasin.
1,55318 1,55318 1,55390		1,56348		1,59624	20719,1	1,61816	1,62502	1,630/10	1,63569	1,64041	1,64566	1,6507	1,6599	0929,1
Cd [7] 4416 r,55398 Hy [G'] 4341 1,55824 Al 3962		Cd [9] 3611 [1,56347]	Sn 303/ 1,57699	18   2573.	Ag 2446 1,60463	76	25	Cd [ 26   214/1. 1,63047	27	æ	_	30 rggo.	31 1936.	[33] 1854. 1,67590

resists at the resistance of the resistance of

de quelques	solides rema	arquables (St	nte).
RAIE DU SPECTRE	GIFFORD (1)	OBSERVATIONS	AUTEURS
	Tanina [4=	-503	1
1	fluorine [t =	= 13~ ]	
Rb 7950	1,43064 1,43095 1,43171	1,43089	H. Simo
H <sub>α</sub> [C] 6563   Na [D] 5893	1,43252 1,43385	1,43252 1,43386	Carvalle Carvalle
Pb 56ο <sub>7</sub> Fe [E] 527ο H <sub>β</sub> [F] 486ι H <sub>γ</sub> [G'] 434ι	1,43457 1,43556 1,43707 1,43963	1,43557 1,43705 1,43968	Carvalle Carvalle H. Simo
Al 3962			-
Cd [9]3611	1,44534 1,44907 1,45338	1,44535	Sarasin
Cd [17] 27/19 Cd [18] 25/3 Ag 24/46	1,45966 1,46477 1,46965	1,45958 1,46476	Sarasin Sarasin
Cd [23] 2313 Cd [24] 2265 Cd [25] 2191	1,47516 1,4754 1,48145	1,47517 1,47762 1,48148	Sarasin Sarasin Sarasin
Cd [ 26 ] 2144 Zn [ 27 ] 2099 Zn [ 28 ] 2063	1,48457 1,48757 1,49026	1,48461 1,48765 1,49041	Sarasin Sarasin Sarasin
Zu [29] 2025 Al [30] 1990	1,49318 1,49613	1,49326 1,49629	Sarasin Sarasin
Al [31] 1936 Al [33] 1854	1,50123 1,50989	1,50205 1,50940	Sarasin Sarasin

<sup>(1)</sup> J. WILLIAM GIFFORD, Refractive indices of fluorite, quartz at calcite (Proceedings Royal Soviety, vol. LXX, n° 463, July 29, 1902 Les indices du mémoire original sont donnés avec 7 décimales.

### TABLEAU DES INDICES DE RÉFRACTION de quelques solides remarquables (suite).

RAIE	PULFRICH [/=18°]	JOUBIN
H, [C]. Cd [1] 6439. Na [D] 5893. Cd [2] 5379. Cd [3] 5338. Cd [4] 5086. H, [F] 4861. Cd [5] 4800.	1,54037 1,54404 1,55304	1,54151 1,54839 1,54875 1,55116
Cd [6] 4678 Cd [7] 4416 Hy [G'] 4341	1,56052 BOREL	1,55596 1,55982
C11 12C	Ultra-violet	
Cd [9] 3610. Cd [10] 3466 Cd [11] 3404. Cd [12] 3255. Cd [13] 3682. Cd [14] 2980. Cd [15] 2880. Cd [16] 2837. Cd [17] 2748. Cd [18] 2573. Cd [22] 2320. Cd [23] 2314. Cd [24] 2266. Cd [26] 2145.	1,5855 1,58565 1,58627 1,59304 .,62704 1,64624 1,68837 1,69914 1,71709 1,73216	1,57877 1,58391 1,58641 1,59330 1,59754 1,61226 1,61465 1,61463 1,62790 1,64870 1,64880 1,68680

sens de la double	CORPS BIRÉFRINGENTS	DE		PARTIE du
réfrac- tion	A UN AXE	ordin.	extraor	spectre
+	Amphigène transpa - rente de Frascati	1.508	1,500	Rouge (1)
	Apophyllite de Naalsoë			
	Benzile (pouvoir rota-	1,3317	1,0001	House ( )
7	toire = 1,15 celui du	1	1	
	quartz)	т,659	1,679	Jaune (1).
+	Calomel, protochlo-	1,009.	1,079	Saure ( ).
, 1		1,96	2,60	Rouge (1).
+	Cinabre (mercure sul-)	1,,9,	2,00	1.000
`	furé), pouvoir rota-	2.816	3,142	Rou.li.(1).
1	toire 16 fois celui du		3,199	Rouge (1)
	quartz	, , ,	, -00	
+	Davyne de la Somma.	11,515	1,519	Jaune (1).
+	Dioptase	1,667	1,723	Vert.
+	Glace, indice moyen	1,3095	1	Jaune.
	Greenockite(cadmium)			
	sulfuré)	2,688		(3).
+	Parisitedela Nouvelle-		1	
1	Grenade		1,77	Jaune. (1)
+	Phénacite de Framont	1,6508	1,6673	Rou.li.(1)
1	(	1,6540	1,6697	Jaune (1).
+	Phosgénite de Monte-	, 1	, ,	2 (4)
. [	Poni.	2,114	2,140	Orangé(4).
	Rutile de l'Oural		1 034 4	Jaune (5)
+	Schéelite (chaux tung- statée) de Framont.)	1,910	1,934	Rouge (1).
+ !	Sulfate de lanthane	1,919	1,935 )	Rouge (1).
+	Sulfate de potasse hex.	403	1,501	Rouge (1).
	Zircon hyacinthe de	1,.195	1,50.	House ( )
7 1	Ceylan	1.02	1,97	Rouge (1).
1	Analcime limpide		Mov.	Rouge (1)

<sup>(1)</sup> Des Cloizeaux. (2) E. Bertrand. (3) Miller. (5) Baerwald.

<sup>(4)</sup> Sella.

sens de la double réfrac-	CORPS BIRÉFRINGENTS	INDICE de réfraction		PARTIE du
tion	A UN AXE	ordin.	extraor.	spectre
_	Anatase	2,554 3, <b>0</b> 84	2,493 2,881	(4). Rouge (3).
-	Arséniate d'ammon	1,576 1,579	1,523	Rouge (5).
_	Arséniate de potasse Azotate de soude	1,564 1,586	1,515 1,336	Rouge (1). Jaune (1).
=	Corindon Corindon saphir, bleu pâle		1,762	(4). Rouge (1).
_	Corindon rubis d'un beau rouge	[1,7682    1,7674	1,7598	Rouge (1).
-	Dipyre incolore de Pouzac	1,558		Rouge(1).
-	DolomiedeTraverselle	1,6817	1,5026	Jaune (3).
_	Emeraude parfaitem. pure, d'un très beau vert Emeraude gercée, d'un	1,5841	1,5780	Vert (¹).
_	vert påle	1,5796	1,5738	Vert(1).
-	Émeraude incol. par- faitement limpide, de l'île d'Elbe			Vant (1)
_	Émeraude béryl	1,577 1,5751		Vert(1). Vert(1).
_	Émeraude béryl de Si- bérie, parfaitement			
	pure et transpar., d'un vert très pâle. Érythrite (érythroglu-	1,582	1,576	Vert(1).
	cine)	1,5444		Jaune (1).
_	Idocrase verte d'Ala	1,719	1,717	Jaune (1).

<sup>(1)</sup> Des Cloizeaux. (2) Heusser. (3) Fizeau.

5) De Senarmont.

<sup>(4)</sup> Miller.

sens de la double réfrac-	DINEI MINORALS	D	OICE DE ACTION	PARTIE du
tion	A UN AXE	ordin.	extraor.	spectre
1	Meionite de la Somma.	1,594	1,558 1,561	Jaune (1).
	Mélinophane	1,611	1,592	Rouge(1).
-	Mellite(mellate d'alu-) mine)	1,550	1,518	Jaune (').
1	Néphéline de la Somma	1,539	1,534	Jaune (1).
	Paranthine incol. d'A-		' '	
	rendal	1,566	1,545	Rouge (1).
1	Pennine de Zermatt	1,577	1,576	Ronge(1).
-	Phosphate d'ammon	1,512	1 ,477	Rouge (2).
-	Phosphate de potasse.	1,505	1,465	Rouge (17.
-	Proustite du Mexique.	2,9789 3,0877	2,7113	Rou.li.(4. Janne (4).
	Sulfata córocacórique	1,564	1 560 1	Ronge (').
_	Tartrate d'antimoine	,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,		1
	et de strontiane	1,6827		Kouge (1).
	Tourmaline incolore.	1,6366		Raie D.
	- Id.	1,6479		Vert(3).
-	- blene	1,6435		Rouge (1).
_	- verte	1,6408	1,0205	Rouge (1).
-	— mi-partie blene et verte	1,1444	6240	Rouge (1).
_		1,6(15)		Rouge (1).
	Wulfénite (plomb mo-	1,01	1,020	Houne ( )
		2,102	2,304	Rouge (1).

<sup>(1)</sup> Des Cloizeaux. (2) De Senarmont. 4) Fizeau et Des Cloizeaux.

<sup>(3)</sup> Heusser.

sens de la double	CORPS BIRÉFRINGENTS	DE	Raies		
refrac- tion	A DEUX AXES	maximum	moyen	minimum	spectre
(*) 	(¹) Baryte sulfatée.	1,64521 1,64797 (1,65167 1,65484 1,66060	1,64093 1,64393	1,63362 1,63630 1,63972 1,64266 1,64829	B C D E F G
+	Topaze blanche du Brésil (²)	1,61880 1,62100 (1,62408 1,62652 1,63123	1,61375 1,61668 1,61914 1,62365	1,60935	B C D E F G H
-	A ragonite (1)	1,68203 1,68589 (1,69084 1,69515 1,70318	1,67779 1,68157 1,68634 1,69053 1,69836	1,52749 1,52820 1,53013 1,53264 1,53479 1,53882	F G

<sup>(\*)</sup> Le cristal dont la ligne moyenne, c'est-a-dire la bissectrice de l'angle aigu des deux axes, coïncide avec l'axe de plus petite étastletic optique, ou le cristal positif, est désigné par le signe +... Quand la coïncidence a lieu avec l'axe de plus grande élasticité elle est indiquee par le signe +...

<sup>(1)</sup> Heusser. (2) Rudberg.

sens de la double	CORPS BIRÉFRINGENTS	DE	INDICE RÉFRACTI	ON	PARTIE du
réfrac- tion	A DEUX AXES	maximum	moyen	minimum	spectre
+	Acétate de plomb		1,576		Jaune(
-+-	Anglesite de Monte-	1,8924 1,8970	1,8795 1,8830	1,8740 1,8770	Rouge(¹ Janne(¹
+	Anthophyllite de	1,89363	1,88226	1,87709	
-+-	Kongsberg Asparagine Boracite	1,619	1,635 1,581 1,667	1,549	Rouge(' Jaune(' Jaune('
+	Bronzite de Kupfer- berg		1,668		Rouge(
+	Calamine (silicate de	ι,635	1,618	1,615	Jaune(
-	zinc hydraté) Castor de l'île d'Elbe.	1,033	1,5006	1,013	Jaune(1
+	Célestine (strontiane	1	1,623		Rouge(
+	sulfatée) Chlorure de baryum; Ba Cl + 2 Aq		1,625 1,641 1,646	1,628 1,635	Jaune(' Rouge(' Jaune('
-+-	Chlorure de cuivre; Cu Cl + 2 Aq		1,681		Rouge(¹ Jaune(¹
+	Comptonite de Bohême		1,503		Rouge(
+	Crocoïse (plomb chro- maté)		2,421		Jaune(1
+-	Cymophane du Brésil	1,7565	1,7484	1,7470	Jaune(1
+	Diaspore de Hongrie.		1,722		Jaune(1
-	Diopside d'Ala	1,7026	1,6798	1,6727	Jaune('
+	Euclase du Brésil	1,6710	1,6553	1,6520	Jaune(1
+	Gypse	1,52975	1,52267	1,52056	
+	Harmotome d'Ecosse.		1,516	101	Rouge(
	Hyposulfate de soude	. 6.1	1,490	1,484	Janne(1
	Karsténite(anhydrite) Mésotype d'Auvergne.		1,576	1,571	Rouge(*
	Péridot vert de Torre	' '			0 (
	del Greco	1,697	1,678	1.661	Jaune(*
(1) D	es Cloizeaux. (2) Augst	róm. 3	Miller.	(4) Azrui	ni.

sens de la louble	CORPS BIRÉFRINGENTS	INDICE DE RÉFRACTION			PARTIE du
éfrac- tion	A DEUX AXES	maximum	moyen	minimum	spectre
+	Prehnite de Rats- chinges		1,626		Jaune(1)
+	Sel de Seignette po- tassique (dextro-	1,4930	1,4910	1,4900	Rouge(1)
	tartrate de soude et de potasse)		1,4930	1,4917	Jaune(¹)
++	Sillimanite	2,240	1,66	ι,958	Rouge(1) Jaune(2)
+	Sphène	2,240	1,903	1,930	Rouge(1)
+	Staurotide du Saint- Gothard		1,749		Rouge(1)
++	Struvite Sulf. de fer; couperose		1,502		Jaune(1) Jaune(1)
+	Sulfate de potasse à deux axes	1,4970	1,4935	1,4920	Rouge(1)
+	Sulfate de strychnine à 12 équival. d'eau.		,	1,594	Rouge(1)
+	Tartrate d'antimoine et de chaux, avec				nougo( )
E.	azotate de chaux	1 ' '	1,5855	1,5811	Jaune(1) Rouge(1)
+	Thénardite d'Espagne		1,483		Bleu(1)
+	Topaze incolore par- faitement pure du Brésil	1,6224 (1,6236	1,6150 1,6174		Jaune(¹) Vert (¹).
+	l'op. jaune du Brésil.			1,6325	(*).
+	Topaze jaune pâle de Schneckenstein		1,61644	1,61400 1,61835	Rouge(1) Vert (1)
++	Triphane du Brésil Zoïsite grise de Ster-		1,669		Jaune(2)
	zing		1,70		Rouge(')

<sup>(1)</sup> Des Cloizeaux. (2) Cornu. (3) Brewster.

sens de la double	CORPS BIRÉFRINGENTS	DE	INDICE RÉFRACT	TON	PARTII du
réfrac- tion		maxlmum	moyen	minimum	spectr
=	Acide oxalique Amphibole actinote		1,499		(1)
	du Saint-Gothard.		1,626		Rouge
_	Amphibole trémolite	}	1,620		Rouge( Jaune(
	grise Andalousite transpa- rente du Brésil	1,643	1,638	1,632	Rouge(
	Andésine limpide du Riou Pézéliou		1,543		Rouge(
	Antigorite		1,574		Rouge(
	Autunite	1,6810 1,6954	1,6779 1,6918	1,6720	Rouge( Rouge( Bleu (*
-	Azotate de potasse	1,5052	1,5046	1,3330	(1)
	Borax	1,473	1,470	1,447	Jaune(
-	Chromatej.de potasse		1,722		Rouge
-	Codéine		1,5435		Jaune
-	Cordiérite de Boden- mais	1,546	1,541	1,535	Orangé
_	<ul><li>de Ceylan</li><li>de Haddam</li></ul>	1,543	1,542 $1,5614$	1,537	Orangé Orangé
_	- de Orijārívi	1,5400	1,5375	1,5337	Orangé :
	Dextrotartrate d'am-	1 ,0400 1	1.579	,,,,,,	Rouge(
	moniaque	1	1,581		laune(
_	Disthene du St-Gothard.		1,720		Rouge(
_	Epidote verte de la   Caroline du nord		1,748		Rouge(
	- de Sulzbach	1,768	1,754	1,730	Rouge
	Epistilbite	.,,,50	1,51	1,7,5	Rouge(
	Feldspath adulaire		<i>'</i>		
	parfaitement trans- parent du St-Gothard.	1.5260	1.5237	1.5100	launel

SENS	CORPS		INDICE		PARTIE
ie la	and converge	DE	RÉFRACTI	ON	du
ouble crac-	BIRÉFRINGENTS		_		
tion	A DEUX AXES	maximum	moyen	minimum	spectre
	Feldspath vitreux lim-	1.52/0	1,5239	1,5170	Rouge(1)
	pide de Wehr	1.5355	1,5354	1,5265	Bleu (1).
_	Formiate de stron-	,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,	,,,	,	` '
	tiane	1,5380	1,5210	1,4838	Jaune(2)
_	Herderite de Stone-	,	,	/ 1	1
	ham	1,621	1,612	1,592	Jaune (5)
_	Hypersthène cha-	l ′	) ´	1 ' "	` ′
	tovant du Labrador		1,69		Rouge(1)
	Malachite cristallisée.	1	1,88		Rouge(1)
_	Montebrasite de Mon-				
	tebras		1,594		Jaune(1)
-	Oligoclase, pierre de				
	soleil de Fredriks-				
	wern		1,540		Rouge(1)
	Oligoclase limpide de				
	Geelong, Victoria.		1,543		Rouge(1)
	Phosphate de soude		1,40		(3)
	Plomb carbonaté		2,0728	1,7980	Jaune(1)
	Sel de Seignette am-	1			1
	moniacal (lévo et	i			
	dextrotartrate de	1			
	soude et d'ammo-				D (1)
	niaque)		1,4925		Rouge(4)
	Sucre de canne	1	1,57		(3)
_	Sulfate d'igasurine		1,608		Jaune(1)
=	Sulfate de magnésie	1	1,4817		(3)
	Sulfate de soude (sel		. ,,		(3)
	de Glauber)		1,44		
_	Sulfate de zinc	1	1,483	1	
		1	(1,486	1	Rongo(1.
	Urao	1	1,50		Rouge(1) Bleu (1)
	1	1	[1,0]		Inten ( )

<sup>(1)</sup> Des Cloizeaux. (2) Schrauf. (3) Miller. (4) De Senarmont. (5) Bertrand.

### POUVOIRS ROTATOIRES.

Une substance active d'une densité d, imprimant au plan de polarisation d'une lumière x une rotation  $\alpha$ , pour une épaisseur l (unité : le décimètre), on aura la rotation pour la même substance supposée réduite à la densité 1 et à l'épaisseur 1 par la formule

Pouvoir rotatoire = 
$$[\alpha]_x = \frac{\alpha}{ld}$$
.

Si la substance est dissoute dans un liquide inactif et si l'on appelle P le poids de la substance,  $\nu$  le volume de la solution,  $\pi$  le poids de cette dernière et d sa densité, on pourra écrire de même

$$[\alpha]_x = \frac{\alpha}{l} \frac{\nu}{P} = \frac{\alpha}{ld} \frac{\pi}{P}$$
 et  $P = \frac{\alpha \pi}{ld[\alpha]_x} = \frac{\alpha \nu}{l[\alpha]_x}$ 

formules qui se réduisent à l'expression primitive

$$[\alpha]_x = \frac{\alpha}{Id}$$

pour le cas des corps homogènes où  $\pi = P$ ;  $\alpha$  et  $[\alpha]_x$  s'expriment en degrés sexagésimaux, mais avec division décimale du degré.

Pour x, les majuscules indiquent les raies du spectre, les italiques les diverses couleurs et ts la teinte sensible, gris lavande, correspondant à l'extinction des rayons jannes. Dans la Table de la page 488 et suivantes, le dissolvant est imprimé en italique et la concentration est indiquée de plusieurs manières : c exprime le poids (en grammes) de substance active contenue dans  $100^{cm^3}$ , c'est la valeur de P pour  $\nu = 100$ ; p exprime le poids (en grammes) de substance active contenue dans  $100^{cm}$ 

de solution; on a  $p = \frac{c}{d}$ . Enfin, on emploie aussi le terme q, lequel est égal à 100—p; c'est le poids de substance *inactive* contenue dans 100 grammes de solution.

On a anciennement déterminé beaucoup de pouvoirs rotatoires à l'aide du saccharimètre et pour la teinte sensible. L'emploi de cet instrument n'est valable que si la dispersion rotatoire suit, dans la substance examinée, la même loi que dans le quartz. Dans ce cas, on aurait la rotation par rapport au rayon D en prenant les <sup>8</sup>/<sub>9</sub> de celle trouvée par la teinte sensible.

Depuis qu'on sait produire une lumière très intense et tout à fait monochromatique avec la flamme du sodium examinée à travers une solution de bichromate de potasse, on s'en sert d'une façon exclusive pour la détermination des constantes optiques.

_	
Ē	
_	
0	
41	
3	
=	
302	
_	
-3	
<b>E</b>	
2	
=	
H	
(A)	
10	
-	
7	
4	
B.	
14	
-	
H	
4	
=	
2	
-	
- 3	
1	
2	
=	
0	
a.	
-	
-	
0	
Z	
E	
H	
4	
7	
H	
0	

hotation observée a	2, 16 8, 385 8, 385 1, 6, 91 1, 08 1, 58 1, 58 1, 58 1, 58 1, 58 1, 58 1, 58 2, 67 2, 67
CORPS	Chlorate de sodium.  Bromate de sodium.  Hyposulfate de potassiun  " de calcium (4 aq).  " de strontium.  " de plomb (4 aq).  Renxyle.  Sulfate d'urane et de sodium.  Sulfate d'ethylenediamine.  Sulfate de strychnine.  Phalcine du phênol diacctylée  " Camphre de Matico.  Camphre de Matico.

Pouvoirs F	LOTA	TOIRES PO	UL	POUVOIRS ROTATOIRES POUR LA RAIE D.
• GORPS	TEMP, DE	Limites de concentration	SICAES	POUVOIRS ROTATORRES  [\alpha]n
Acides et sels				
Acide camphorique	20	c = 0, 6/1 c = 2, 562	++-	46,2 47,5
Acide cholalique, alcool	9	c = 3,020 $c = 3,338$	++-	50,2
aglutam. HCl 9,5 B	$\bar{\infty}$	p = 5, 45	++	34,7
Acide glycocholique alcool.		p = 13,81 c = 9,504	1+	1,98
Acido malique eau	20	q = 30 - 64	+	5,891—0,08959 q
Malate de potassium nc. eau	20	q = 65 - 92 q = 73 - 61		5,891—0,08959 q 0,6325—0,05569 q
neutre -	20	q = 38 - 91	ļ	3,016-0,1588 9+0,0005555 92
Maiate de sodium acide eau	30	9=41-80	-	9,367-0,27919+0,00115292
1		9=53-05	- 1	15, 202 — 0, 3322 q + 0, 00005184 q = 15, 203 — 0, 3322 q + 0, 00008187 q 2
Malate d'ammoniaque ac., eau	20	9=72-94	1	3,955-0,028799

1	1 + + +   + + + + +   25,50 21,50 21,50 31,50 31,50 36,60 36,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 37,50 3
$\begin{array}{c} & \begin{array}{c} c = 2 & -1 & 0 \\ 23 & 5 & c = 1 & -3 \\ 20 & c = 1 & 1.5 \\ 20 & c = 1 & 1.5 \\ 20 & c = 0 & 0.15 \\ 20 & c = 0.99 & 0.5 \\ 20 & c = 0.97 & 0.5 \\ 20 & c = 0.77 & 0.5 \\ 20 & c = 0.77 & 0.5 \\ 20 & c = 0.83 & 0.5 \\ 20 & c = 0.83 & 0.5 \\ 20 & c = 0.83 & 0.5 \\ 20 & c = 0.98 & 0.5 \\ 20 & c = 0.93 & 0.5 \\$	$\begin{array}{c} d = 0, 813 \\ d = 0, 886 \\ 15 d = 1, 325 \\ d = 1, 325 \\ 15 d = 1, 56 \\ 15 d = 2 \\ $
Acide quanque, alcool.  Acide tartrique	Alcool amylique (Le Bel) Chlorure d'amyle — Bromure — Iodure — Cholestérine, éther — Echirétine, éther — Echirétine, éther — Echiréne, éther — Echirétine, éther — Echiréne, éther —

POUVOIRS ROTATOIRES POUR LA RAIE D (suite).	TOI	RES POUR	LA	RAIE D (suite).
CORPS	TEMP. DE	LIMITES de concentration	SICKES	ρουνοίπε κστατοίπες [α]d
Santonine, alcool	30 30 20 20 20 20	c = 1,782 $q = 75 - 96,5$ $c = 2,206$ $c = 3,1 - 30,5$ $c = 3,6 - 50,3$		- 161 - 303,7-0,3086 q + 124 + 554 + 554 + 693 + 891,7
Camphre des lauriers, alcool	200 200 200 200 200 200 200	7=45-90 9=50-80 7=34-84 7=46-85 4=6-76 d=0,9104	++++++	56,38—0,16149+0,0003699 <sup>2</sup> + 56,13—0,1599 + 55,49—0,1599 + 55,15—0,04383 + 55,11—0,1639 + 14,113—0,0117839

-		493	
- 36,974+0,00481649+0,00013310 9 <sup>2</sup> - 36,970+0,021531 9+0,0000576239 <sup>2</sup> - 36,894+0,0245539 0,00013689 9 <sup>2</sup>		$\begin{array}{c} -54.1 \\ -85. \\ -113.53 - 0.436e \\ -105.96 - 1.0267 e + 0.03376e^2 - 0.00104e^3 \\ +225.96 + 1.05.96 - 1.4267 e + 0.03376e^2 - 0.00104e^3 \\ +155.5 - 2.425 e \\ +179.81 - 6.314e + 0.8466e^2 - 0.0371e^3 \\ +115.5 + 115.5 - 109.3 \\ -109.3 - 109.3 \\ -109.3 - 109.3 \\ -109.5 - 100.46 \\ -100.47 - 0.06e \end{array}$	
1 1 1			_
q = 10 - 90 $q = 10 - 90$ $q = 10 - 90$		$\begin{array}{c} c = 1, \\ c = 5, \\ c = 2, \\ c = 2, \\ c = 1, \\ c = 1$	
20 20		គាត់ស្ថាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សាធិក្សា	
decool.	Alcaloïdes	Aricine, alcool 97 pour 100	

# TOTAL OF STREET STREET, STREET

POUVOIRS ROTATOIRES POUR LA RAIE D.(suite).	TOI	RES POUR	T.	RAIE D (suite).
CORPS	TEMP, DE l'observation	LIMITES de concentration	SICKES	POUVOIRS HOTATOIRES [\alpha]D
Alcaloides (suite)  Narcotine, alcool 97 pour 100.  Nicotine, alcool 97 pour 100.  , alcool eau + 2 mol. HCI.  , alcool eau.  - chlorydrate, eau.  - actant, eau.  - allorydrate, eau.  - sulfate, eau.  - sulfate, eau.  - sulfate, eau.  Ouinidine, alcool 97 pour 100.  - sulfate, eau.	155 155 155 155 155 155 155 155 155 155	23,5 c = 0,74  20	[ +     + +     + + + +	- 85 - 42 - 160,33—0,323.86 q - 150,53—0,69319 q+0,00542 q <sup>2</sup> + 49,68—0,71899 q+0,002542 q <sup>2</sup> + 19,77—0,05911 q - 49,5 + 106,8 + 40,5 + 236,77—3,01 c + 236,77—3,01 c + 236,77—3,01 c + 236,77—3,01 c - 165,23—6,657 c

	495
	$\begin{array}{c} 66.5 \\ + 66.386 + 0, 015035 \ p - 0, 0003986 \ p^2 \\ + 68.65 - 0, 828 \ e + 0, 115(115 \ e^2 \\ - 66.7 \\ + 66.7 \\ + 66.9 \\ + 61.9 \\ + 61.9 \\ + 61.9 \\ + 61.9 \\ + 61.9 \\ + 61.9 \\ + 61.9 \\ + 61.73 + 0, 015534 \ p + 0, 0003883 \ p^2 \\ + 7.73 + 0, 015534 \ p + 0, 0003883 \ p^2 \\ + 7.73 + 0, 015534 \ p + 0, 0003883 \ p^2 \\ + 5.869 + 0, 018796 \ p + 0, 000517 \ p^2 \\ + 5.869 + 0, 1025 \ q + 0, 00061271 \ q^2 \\ + 69.25 \\ + 69.25 \\ + 69.25 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 69.20 \\ + 6$
	++++++++++++++++
15 c=1-6 15 c=2-10 15 c=2-10 15 c=2-10 15 c=9	$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
-   sulfate monobasique, +-7aq.,   15   eau   15	Saccharose  - , alcool , eau + 1 mol. Ca O - , eau + 1

		490	
. RAIE D (suite).	POUVGIRS ROTATOIRES [α]b	$\begin{array}{c} +52.53+0.055 \; (t-20) \\ +50.1 \\ +160.375-0.01837 \; p-0.059 t \\ +13.883+0.0785 \; p-0.839 \; t \\ -0.15 \\ +0.15 \\ -0.15 \\ -0.17-0.63 \; e \\ -0.19.4+2.41 \; e \\ -27.9-0.33 \; t \end{array}$	56 64 71
E.A	SICAES		
IRES POUR	LIMITES  do  do  con-entration	$\begin{array}{c} c = 0, 36 \\ c = 7, 46 \\ c = 7, 46 \\ c = 7, 50 \\ c = 7, 5 \\ c = 1, 50 \\ c = 1, 7 \\$	
P.	TEMP, DE Pobservation	15-16-16-18-18-18-18-18-18-18-18-18-18-18-18-18-	
POUVOIRS ROTATOIRES POUR LA RAIE D (suite).	CORPS	Sucres et glucosides (snite)   c=0,36   c=0,36   c=7,46   maltose unhydre, cau   (5-35p=5-35)   p=5-35   p=5-5	Albumine du sérum, eau

	497 .
$\begin{vmatrix} & & & & & & & & & & & & & & & & & & &$	
Albuminate alb. d'entf alb. d'entf de potassium (arsine. alb. d'entf potassium (arsine. alb. evagulèe. alb. evagulèe. alb. evagulèe. alb. evagulèe. asseine.	

ANCIENS POUVOIRS ROTATOIRES.	JVOI	RS ROTATO	IRI	is.	
CORPS	TEMP, DE	LIMITES de concentration	SIGNES	Pouvoirs rotatoires [ \alpha ] d	INDICE de réfraction(D)
Acides					
cide arabique aspartique s. HCl, 0,5 B°	0 23	c = 5 p = 5, og4	1+	28,8 à 46°,1	
- s. AzH³ io pour 100		p = 4,03	] ]	11,67	
Asparagine s. HCl D 1,07	33	p=11,125	+	34,4	
- s. Na HO 4,8 pour 100	22	p=17,9		7,84	
S. AZ H <sup>3</sup>			+	35 à 38,8	
s. ac. citrique		1 20	+ -	12,5	
(Pasteur)	171	p=35,7	+ +	8,53	
artramide			+1	133,9	
Essences (Buignet)					
ssence d'aspic	12		+	3,30	
- de bergamote	12	d=0,868	+	18,45	1,468
- de camomille	1.2	d = 0,881	+	(8,80	1,462
de carvi	12	d=0,916	+	87,33	1,493
		2-0 855	+	× × × × ×	8478

				1	(4) CLARGE CONTRACTOR OF THE C
	1,5666	14,0 -	16,5 d=0,9852	16,5	Essence d'anis
					Essences (Gladstone) (1)
	1,563	0	d=1,033	12	- de Ceylan
	1,593	0	d=1,064	12	- de cannelle de Chine
	1,550	0	q=1,059	12	d'amandes amères
	605,1	11,25	a=0,890	-	de thym
	1,476	j — 43,5	d = 0.867		de térébenthine
	1,475		d = 0.896		de sauge
9	1,541		d = 1,087	12	de sassafras
19	1,51/	3- 24,3	d = 0, 975		de santal citrin
L	1,475		d=0,896		de romarin
		i+ 20.47			de netit-grain
	1.777	> c	d=0,047		d'oranges
	1,482	0 1	d=0,878		-4 de fleurs d'oranger du Midi
	-				- de néroli
٠	1,483	j+ 34,28	d = 0.874		- de muscade
	1				pouliot
	1,469		d=0,904		française
	1,469	j — 34,29	d=0,904		- de menthe poivrée anglaise
_	1,467	j- 21,2	d=0,886	1.2	- de lavande
	1,542	0	190'1=p	13	- de girofle
_	1,495	ij− 14,79	d=0,879	13	- de genièvre
	cce; t	c1,0 1+[1	1 a=0,984	122	de Jenouil

(1) Chiffres calculés d'après la formule, jaune voisin de D.

ANCIENS POUVOIRS ROTATOIRES (suite).	OIRS	ROTATOIR	ES	(suite).	
CORPS	LEMB. DE	Limites do concentration	SICNES	POUVOIRS rotatofres $[\alpha]_0$	INDICE de réfraction (D)
Essence de bois de rose.  de bouleau  de de géranium de l'Inde  de géranium de l'Inde  de fironnelle.  de limon (citron médicinal)  d'écorce d'orange.  de rose.  de Wintergreen  de wintergreen  de wintergreen  de de wintergreen  de de wintergreen  de de wintergreen  de de wintergreen	17 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8	d = 0,006 d = 0,0005 d = 0,0005 d = 0,9043 d = 0,8098 d = 0,8012 d = 0,8012 d = 0,8012 d = 0,8012 d = 0,8012	1+ 111++1++	6,76 6,76 15,76 15,99 1,99 20,10 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,00 20,	1,463 1,5748 1,7659 1,7659 1,5312 1,6727 1,7699 1,7699 1,7697 1,6999
Alcaloides Picrotoxine (alcool)		P=0,125		28, 1	-

	9
6.6.5.8.8.8.8.8.8.9.9.6.7.4.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9	213,5 34,14 52,7 78,5 99 1116,7 116,6 40,6 40,6 167 411,6
1+.++++++++	
c = 10, 03 c = 17, 11 c = 18, 6 c = 10, 2 c = 3, 9 c = 6, 4 - 14, 8 p = 1	c = 0,957
90.	
Eucaline Parasaccharose Printe. Hematoxyline. Amygdaline. Mytose Mytose Mytose (+ 3 aq .) Weltezitose anhydre. Isodulcite Sodulcite Treblalose (+ 2 aq.)	Chondrine sol, dilate Na HO. Primovalbumine Secondovalbumine Leucozimase Cassine (lait de væche) ac. ucêtique. — arrb. de soutde. — armoniaque. Lactalbumine Galactozymase Fibrine (bœuf) H.Cl. Gelaline.

# POUVOIR DIÉLECTRIQUE.

Un condensateur qui a une capacité électrique égale à C dans le vide acquiert une capacité KC quand on remplace le vide par une substance isolante solide, liquide ou gazeuse. Le facteur K s'appelle le pouvoir diélectrique de la substance employée.

#### Tableau des pouvoirs diélectriques

CORPS	POUVOIR diélectrique	AUTEURS
Verre	2,8	Blondlot.
Porcelaine	4,38	Curie.
Ébonite	2,05	Rossetti.
bounte	3,15	Boltzmann.
"	/ /	Thomson.
	2,0	Schiller.
Caoutchouc pur	2,16	1
» vulcanisé	2,69	0
Gutta	2,22	Gordon.
Paraffine	2,29	Hopkinson.
Mica	8,0	Curie.
»	7,98	Bouty.
Quartz parallèle	4,55	Curie.
» perpendiculaire	1.49	))
Spath parallèle	8,03	))
» perpendiculaire	8,48	>>
Gypse	6,33	))
Sel gemme	5,85	))
Spath fluor	6,8	>>
Alun	6.4	>>
Eau	Env. 80	Gouy.
))	78,87	Franke.
Sulfure de carbone	2.56	Quincke.
Benzine	2,108	Silow.
α	2,235	Pérot.
»	2,180	Negreauo.
Éther	4.8	Bonty.
Air	1,000500	Boltzmann.
Acide carbonique	1,000056	))
Hydrogène bicarbone	1,001312	))
Hydrogène	1,000264	>>
		1

#### UNITÉS C. G. S.

Dans le système d'unités mécaniques C. G. S. (centimètre-gramme-seconde) on prend pour unité de longueur le ceutimètre (1), pour unité de temps la seconde sexagésimale de temps moven et pour unité de masse la masse du gramme.

On prend pour mesure de la force f le produit de la masse m par l'accélération y. On a donc

$$f = m \gamma$$
.

L'unité de force a reçu le nom de dyne, c'est la force capable d'imprimer à la masse du gramme une accélération égale à l'unité, le centimètre et la seconde étant pris pour unités de longueur et de temps.

Ainsi, en un point du globe où l'accéleration de la pesanteur a pour valeur 981, le poids d'un gramme vaut 981 dynes. La dyne est donc 981 fois plus petite que le poids du gramme; elle est un peu plus grande que i milligramme-poids.

L'unité C. G. S. de travail est le travail effectué par une force d'une dyne dont le point d'application se déplace d'un centimètre. Cette unité a reçu le

nom d'erg.

Le kilogrammètre est égal à 981 × 105 ergs.

Cette unité étant très petite, on a introduit une unité dite pratique, c'est le joule, qui est égal à 101 ergs = 10000000 ergs.

La puissance d'un moteur est le travail qu'il développe par seconde. Comme unité pratique de puissance on emploie le watt; le watt est la puis-

<sup>(1)</sup> Voir l'Annuaire de 1905.

sance d'un moteur qui développe un joule par se-

Les Tableaux suivants indiquent la correspondance des diverses unités qui servent à mesurer soit l'énergie soit la puissance. On y a adopté 423,5 pour équivalent, en kilogrammètres, de la grande calorie:

# Tableau de comparaison des unités d'énergie

NOM	ERG	JOULE	KILOGRAM- MÉTRE	GRANDE CALORIE	PETITE CALOBIE
Erg	1	10-7	1,019.10-8	2,4061.10-11	2,4061.10
Joule	107	1	0,1019	2,4061.10-4	0,24061
Kilogram- mėtre.	981.105	9,81	ı	2,3612.10-3	2,3612
Grande ca- lorie.	415,108	4155	423.5	1	1000
Petite ca- lorie.	415.10 <sup>5</sup>	4,155	0,4235	0,001	τ

# Tableau de comparaison des unités de puissance.

NOM.	C. G. S.	WATT	CHEVAL
C. G. S	1	10-7	1,359.10-10
Watt		1	1,359.10-3
Cheval	735,75.10	735.75	1

On voit que le cheval-vapeur est à peu près les 3 du kilowatt.

Le Horse Power anglais (HP) est de 75,9 kilogrammètres par seconde ou à peu près égal au cheval français.

Le Pincelet vaut 981 watts.

Autres unités de puissance. — Certains industriels ont pris l'habitude d'employer d'autres unités de travail, dérivées des unités de puissance mécanique que nous venous de définir. Ce sont le kilowattheure (travail exécuté pendant une heure par une machine dont la puissance est de 1 kilowatt), et le cheval-heure.

NOM.	ERGS	JOULES	KILOGRAM- MĚTRES
Kilowatt-heure	$ \begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$	3 600 000 2 6 48 700	366 840 270 000

# ÉQUIVALENT MÉCANIQUE DE LA CHALEUR.

Pour produire une grande calorie, il faut dépenser un travail E, lequel est l'équivalent en travail de la grande calorie. Joule a trouvé E = 423,5; M. Miculescu a trouvé E = 426,7. Nous donnons, ci-après, le Tableau des valeurs trouvées par divers expérimentateurs. Ces valeurs sont relatives à la petite calorie (calorie-gramme) et exprimées en joules (1 joule = 10² ergs). La chaleur spécifique de l'eau variant quelque peu avec la température, on indique les températures auxquelles on a opéré.

# Équivalent mécanique de la petite calorie.

VALEURS EN JOULES	TEMPÉRA- TURE	THERMO- MÈTRE	méthode	VUTEUR
4, 18	55° à 60° F. 5° C.	à mercure	mécanique	Joule (1850)
4, 189 4, 173	15° C. 25° C. 35° C.	à air	mécanique	Rowland (1880)
4, 173 4, 186	100 à 130 C.	à azote	mécanique	Miculescu (1892)
4, 198 4, 187	13° C. 25° C.	à azote	électrique	Griffiths (1895)
4, 183	(1)		mécanique	Reynolds et Moozly (1897)
4,205 4,184 4,175 4,172 4,173 4,176 4,181 4,187 4,193 4,198 4,198	5° C. 15° C. 25° C. 35° C. 45° C. 55° C. 65° C. 95° C. 95° C.	à hydro- gène	éle <b>c</b> trique	Callendar et Barnes (1902)

<sup>(1)</sup> Movenne entre 0° et 100° C.

# UNITÉS ÉLECTROMAGNÉTIQUES ARSOLUES.

Le système de mesures électriques le plus fréquemment employé est le système électro-magnétique absolu C. G. S.

Il doit son nom à ce que les phénomènes qui servent à le définir sont les phénomènes de l'électro-magnétisme et de l'induction; d'autre part, les grandeurs mécaniques qui interviennent (longueur, masse, temps et force) sont exprimées dans le système C. G. S.

On définit d'abord la masse magnétique. La force f qui s'exerce entre deux masses magnétiques u séparées par la distance r est

$$f = \frac{\mu}{r^2}$$
.

Il s'ensuit (en faisant f = 1 et r = 1) que l'unité de masse magnétique est la masse qui exerce sur une masse égale, à la distance d'un centimètre, une force égale à une dyne.

Le champ magnétique h en un point situé à r centimètres d'une masse magnétique u est donné par la formule

$$h = \frac{\mu}{r^2}$$
.

L'unité C. G. S. de champ magnétique est donc le champ qui a lieu à un centimètre de l'unité de masse magnétique : on lui a donné le nom Gauss.

Un conducteur de longueur l. parcouru par un courant d'intensité i et situé dans un champ magnétique h, tend à se déplacer avec une force f. On a

$$f = lhi$$
.

Il s'ensuit que l'intensité unité est celle qui a lien dans un conducteur d'un centimètre de longueur, situé dans un champ égal à un gauss, lorsque l'action électromagnétique exercée est égale à une dyne.

L'unité C. G. S. de force électromotrice est la force électromotrice d'induction qui a lieu dans un conducteur d'un centimètre de longueur, qui se déplace perpendiculairement aux lignes de force d'un champ magnétique égal à un gauss, avec une vitesse d'un centimètre par seconde.

L'unité C. G. S. de résistance est la résistance d'un conducteur dans lequel la force électromotrice unité entretient un courant d'intensité égal à un.

Unités pratiques. — Les unités de force électromotrice et de résistance qui viennent d'être définies sont extrêmement petites. On a trouvé commode de leur substituer certains multiples que l'on appelle unités pratiques et qui sont les suivantes :

L'ohm égal à 109 unités électromagnétiques C. G. S. de résistance.

Le volt égal à 108 unités C. G. S. de force électromotrice,

L'ampère est l'intensité du courant entretenu par la force électromotrice d'un volt dans la résistance d'un ohm. L'ampère égale donc

$$\frac{10^{8}}{10^{8}} = 10^{-1}$$
 unités C. G. S.

Si e est une force électromotrice exprimée en volts, r la résistance en olums, on a pour l'intensité i ex-

primée en ampères

$$i = \frac{e}{r}$$
.

Le coulomb est la quantité d'électricité qui passe par seconde quand l'intensité du courant est d'un ampère. On a donc :

1 coulomb = 10-1 unités C. G. S. de quantité.

Le farad est l'unité pratique de capacité. C'est la capacité d'un condensateur qui, chargé par la force électromotrice d'un volt, contiendrait un coulomb; q étant la charge, c la capacité, on a

$$q = ce$$
.

Il s'ensuit que le farad vaut 10-9 unités de capacité C. G. S.

Le microfarad est la millionième partie du farad. Un microfarad vant donc 10 15 unités de capacité C. G. S.

Daus l'industrie on emploie rarement le coulomb; on se sert souvent de l'ampère-heure; on appelle ainsi la quantité d'electricité qui passe pendant 1 heure par un circuit où l'intensité de courant est d'un ampère. Un ampère-heure vaut donc 3600 coulombs.

Il ne sufúsait pas d'inventer les définitions que nous venons de rappeler. Pour que le système de mesures électromagnétiques absolues devint pratique, il était nécessaire de réaliser ces définitions sons une forme concrète. Ce problème a été résolu par Gauss, Weber, Kirchhoff, lord Kelvin et leurs élèves.

Grâce aux travaux de ces physiciens on peut aujourd'hui se procurer, chez les constructeurs, des instruments tout gradués en valeur absolue : boites de résistance graduées en ohms, condensateurs gradués en microfarads, éléments de piles étalonnés en volts.

Non seulement le système électromagnétique C. G. S. est universellement employé, mais il a reçu en France et dans beaucoup d'autres pays une sanction légale : il est seul et obligatoirement employé dans tous les contrats et marchés passés pour le compte de l'Etat.

Pour définir légalement les unités employées il a fallu remplacer leurs définitions par des étalons auxquels on pût se repérer : c'est ainsi que l'on avait procédé pour la définition légale du mètre et du kilogramme (1).

Voici les principaux articles du Décret présidentiel, inséré au Journal officiel du 2 mai 1896 et dans le Bulletin des Lois, sur le Rapport du Ministre du Commerce, de l'Industrie, des Postes et des Télégraphes:

- ART. 1. Dans tous les marchés et contrats passés pour le compte de l'État, dans toutes les communications faites aux Services publics et dans les cahiers des charges dressés par eux, le Système international d'Unités électriques, tel qu'il est défini ci-après, sera seul et obligatoirement employé.
- ART. 2. L'unité électrique de résistance, ou oum, est la résistance offerte à un courant invariable par une colonne de mercure à la température de la glace fondante, ayant une masse de 145,4521, une section constante et une longueur de 106cm, 3.
- ART. 3. L'unité électrique d'intensité, ou ampère, est le dixième de l'unité électromagnétique de courant. Elle est suffisamment représentée, pour

<sup>(1)</sup> Voir l'Annuaire de 1905.

les besoins de la pratique, par le courant invariable qui dépose en une seconde ogr, 001118 d'argent.

ART. 4. — L'unité de force électromotrice, ou volt, est la force électromotrice qui soutient le courant d'un ampère dans un conducteur dont la résistance est un ohm. Elle est suffisamment représentée, pour les besoins de la pratique, par les 0,6974 ou 1929 de la force électromotrice d'un élément Latimer Clark (voir p. 521).

Ces définitions pratiques sont conformes aux conclusions d'un Rapport approuvé par la Commission française des Unités électriques, le 7 mars 1896, et qu'on trouvera dans le Journal officiel du 2 mai 1896 et dans les Annales télégraphiques (3° série, t. XXIII, p. 42). Ce rapport, rédigé par M. J. Violle, contient un historique fort intéressant de la genèse de ces Unités électriques internationales qui jouent maintenant un rôle si important dans le développement des applications de l'Electricité.

# RELATIONS ENTRE LES MESURES ÉLEC-TROSTATIQUES ET ÉLECTROMAGNÉ-TIQUES, NOMBRE $\varphi$ .

PAR M. G. LIPPMANN.

Une grandeur électrique, telle qu'une quantité d'électricité, une force électromotrice, peut se mesurer par deux méthodes distinctes, l'une statique, l'autre dynamique. Les résultats numériques obtenus sont dissérents, bien que ce soit la même quantité qui ait été mesurée.

La comparaison des résultats ainsi obtenus a été des plus fécondes : les physiciens en ont tiré les valeurs de la propagation des perturbations électriques, la théorie des ondes hertziennes, la télégraphie sans fil, la théorie électromagnétique de la lumière et l'électro-optique.

Pour mesurer statiquement une grandeur électrique on applique les lois de Coulomb, qui régissent les phénomènes de l'électrostatique.

On prend pour unité de masse électrique la masse qui exerce sur une masse égale, située à l'unité de distance, une force égale à une dyne.

L'unité de potentiel est le potentiel qui a lieu à un centimètre de distance de l'unite de masse : on a ainsi l'unité de force électromotrice.

L'unité d'intensité est l'intensité d'un courant qui transporte pendant une seconde une masse electrique égale à un.

L'unité de résistance est la résistance d'un circuit où la force électromotrice unité entretient un courant d'intensité égal à un. On a ainsi constitué un système appelé système électrostatique absolu C. G. S.

Pour mesurer dynamiquement une grandeur électrique, il suffit d'appliquer le système électromagnétique décrit plus haut (voir p. 507); l'électromagnétisme et l'induction sont des phénomènes de mouvement : l'électricité est un mouvement dans le circuit animé par un conrant : la force électromotrice d'induction est proportionnelle à la vitesse imprimée au circuit induit.

Supposons, par exemple, que la grandeur à mesurer soit la force electromotrice d'une pile. Formons-la d'un nombre d'éléments tel que la différence du potentiel aux bornes soit égale à 300 volts, c'est-à-dire à 3.1010 unités électromagnétiques C. G. S., puisque le volt vaut 108 unités électromagnétiques C. G. S. D'autre part, si l'on mesure électrostatiquement la différence de potentiel entre les électrodes, on la trouve égale à une unité électrostatique C. G. S. Donc une unité électrostatique vaut 3.1010 unités électromagnétiques de force électromotrice.

Si, au lieu d'une force électromotrice, on avait opéré sur une quantité d'électricité, si l'on avait, par exemple, mesuré la charge d'une batterie dans les deux systèmes, on aurait retrouvé le même nombre 3.1010. Une unité de quantité électromavaut 3.1010 unités de quantité électrognétique statique.

Ce rapport, qui sert à passer d'un système à l'autre, s'appelle le nombre v. L'expérience a montré que l'on a v = 3. 1010 lorsque les unités fondamentales sont celles du système C. G. S.

Que deviendrait la valeur numérique du rapport v

si, au lieu des unités C. G. S., on prenait d'autres unités fondamentales de masse, de longueur, de temps et de force?

Le raisonnement montre que cette valeur numérique change suivant une règle très simple : il faut transformer l'expression numérique de v comme s'il s'agissait d'une vitesse. Ainsi  $3.10^{10}$  centimètres égalent 300000 kilomètres; si l'on prenaît le kilomètre pour unité de longueur à la place du centimètre on aurait v = 300000.

La vitesse de 300000 kilomètres par seconde est sensiblément celle de la lumière. D'où la règle sui-

Quelles que soient les unités fondamentales adoptées, la valeur numérique de v est égale à celle de la vitesse de la lumière.

REMARQUES. — On peut se demander pourquoi, une même grandeur étant mesurée dans deux systèmes absolus différents, les résultats ne sont pas égaux; pourquoi leur rapport, au lieu d'être égal à l'anité, se trouve être égal à l'expression d'une certaine vitesse.

C'est que ce rapport, le nombre  $\nu$ , dépend uniquement du choix des unités de longueur et de temps, et par conséquent de vitesse. En effet, les phénomènes électrostatiques sont des phénomènes d'équilibre, dont les conditions sont indépendantes du temps; il est possible de définir l'unité de potentiel en faisant abstraction de l'idée de temps.

Mais il n'en est pas de même de l'unité électromagnétique de force électromotrice, ni en général des phenomènes électromagnétiques; ce sont des phénomènes de mouvement, où la vitesse intervient : c'est ainsi que l'unité de force électromotrice est définie par une vitesse imprimée à un circuit dans un champ magnétique. La vitesse intervenant dans l'un des termes du rapport, et non dans l'autre, ne s'élimine pas (1).

Pour faire disparaître les différences des résultats numériques des mesures électrostatiques et électromagnétiques, il cût fallu choisir les unités de longueur et de temps de telle manière que l'unité de vitesse fût égale à la vitesse de la lumière. Si l'on gardait la seconde comme unité de temps, il faudrait prendre une unité de longueur égale à 300 000 kilomètres.

Ce choix d'unités, peu commode dans la pratique, facilite, au contraire, le calcul de phénomènes complexes, tels que la décharge d'un condensateur, où interviennent à la fois des grandeurs électrostatiques et électromagnétiques.

$$V = \frac{M}{\Gamma} = \sqrt{F}$$

la force F étant mesurée en unités arbitraires. Pour la force électromotrice d'induction e, on a

$$e = \frac{L}{T} \sqrt{F}$$
.

Done  $\frac{e}{V} = \frac{L}{T}$ .

<sup>(1)</sup> On établit ainsi les formules de discussion suivantes. Pour le potentiel V en a

# VITESSE DE PROPAGATION DES PHÉNOMÈNES ÉLECTRIQUES.

Un signal télégraphique n'arrive pas instantanément à destination: il faut un temps fini pour qu'un courant de pile s'établisse dans toute l'étendue de la ligne. Le temps est si court, il est vrai, pour les lignes terrestres, que Fizeau et Gounelle ont dû inventer un dispositif spécial pour le mesurer (1850). Sur les lignes sous-marines, au contraire, le retard devient considérable, surtout quand le câble est très long. Le retard des signaux n'est que trop facile à constater sur les câbles transatlantiques.

Bien qu'il y ait retard, on ne peut pas attribuer à la propagation d'un signal télégraphique une vitesse déterminée; car le retard n'est pas proportionnel à la distance parcourue : il croît beaucoup plus vite,

à peu près comme le carré de la distance.

De plus, le signal émis se déforme en cours de route. On ferme brusquement le courant à l'entrée d'un câble transatlantique; à la sortie, l'appareil récepteur accuse, au bout de quelques secondes, l'arrivée d'un courant qui, au lieu d'arriver brusquement, croît graduellement jusqu'à un maximum, puis décroît.

Si à l'entrée on produit, à une seconde d'intervalle par exemple, deux émissions de courant, afin d'obtenir deux signaux distincts, on reçoit à l'arrivée un signal unique : les deux ondes électriques se sont soudées en route, la tête de la deuxième rejoignant la queue de la première, et les deux signaux arrivent ainsi confondus. Lors des premiers essais du premier c'able transatlantique les constructeurs constatèrent ce fait inattendu, et ils furent

bien près de désespérer d'une entreprise qui leur avait coûté un immense effort. Ils eureut l'heureuse idée de faire appel à Sir W. Thomson (lord Kelvin). Ce savant établit la théorie du phénomène; il résolut l'équation qui le régit et que l'on appelle l'équation du télégraphiste. Enfin, il montra pratiquement comment on peut inscrire à l'arrivée les signaux déformés et reconnaître ensuite les signaux primitifs émis à l'entrée du câble. Si l'on peut aujourd'hui faire usage du câble transatlantique on le doit à lord Kelvin.

Ainsi, dans le cas de signaux télégraphiques, il n'y a pas de vitesse de propagation. Il est cependant possible de produire, à l'entrée d'un fil, une perturbation qui se propage ensuite sans déformation avec une vitesse déterminée, à condition de faire paître à l'entrée du fil une perturbation électrique par un dispositif approprié. Lorsqu'un condensateur se décharge à travers un circuit métallique, de un ou de plusieurs mètres de longueur, la décharge est oscillatoire : le courant de décharge change de signe très rapidement, cent millions de fois en une seconde, par exemple. Vient-on à mettre le circuit de décharge en relation avec un des bouts d'un fil de ligne, ce dernier est parcouru par une perturbation électrique qui s'y propage avec la vitesse de 300 000 kilomètres par seconde.

Cette fois encore, la théorie a devancé l'expérience. G. Kirchhoff (1857) a prévu le phénomène par l'analyse; il a montré que la vitesse de propagation devait être égale au nombre  $\nu$ , par conséquent égale à la vitesse de la lumière. L'expérience est venue, plus tard, confirmer cette prévision à la suite de la découverte des ondes hertziennes.

On se demandera peut-être pourquoi la loi du phénomène est differente suivant que l'excitation au début est produite par un courant de pile, ou bien par la décharge d'une batterie. Une comparaison hydraulique peut aider à faire comprendre cette différence.

L'électricité de la pile se précipite dans le fil de la ligne comme l'eau se précipite dans un canal vide lorsqu'on ouvre la vanne d'entrée : le flot se propage en s'étalant; plus il s'étale, plus il se déforme, et, d'autre part, plus il reste étalé, plus il chemine lentement. Il y a donc déformation et il n'y a pas de vitesse constante. C'est ainsi qu'une crue se propage dans le lit d'un fleuve.

Lorsque l'excitation est due à la décharge d'une batterie, le phénomène est analogue à la propagation du son. On frappe d'un coup de marteau la vanne d'entrée d'un canal rempli d'eau : l'onde sonore se propage avec une vitesse indépendante de l'amplitude du mouvement: le déplacement peut ètre insignifiant, la dénivellation insensible, l'accélération est considérable puisque le coup est brusque; ce qui voyage, dans ce cas, c'est une force vive qui se transmet de couche en conche grâce à l'élasticité et à l'inertie de l'eau. De même, la perélectrique se propage d'une tranche à l'autre du fil suivant la loi de l'induction : l'energie électromagnétique se transmet de proche en proche, comme l'énergie mécanique dans le cas du mouvement sonore.

### VITESSE DE L'ÉLECTRICITÉ.

La vitesse apparente de transmission d'une manifestation électrique dépend non seulement des conditions dans lesquelles se trouvent les conducteurs, mais encore de la nature des phénomènes qu'on transmet et de la source d'électricité em-

ployée.

Lorsqu'il s'agit de la transmission télégraphique d'un courant, l'expérience prouve qu'elle est très complexe; en même temps que les phénomènes de courants continus, elle met en jeu des phénomènes électrostatiques; aussi trouve-t-on pour la vitesse apparente de propagation (corrigée du retard mécanique du transmetteur) des chiffres qui diminuent d'autant plus que la capacité électrostatique du conducteur, par unité de longueur, est plus grande. Dans les fils aériens, dont la capacité est très faible, on a obtenu:

Kilomètres par seconde.

180 000..... fil de cuivre. \ MM. Fizeau et Gou-100 000..... fil de fer. \ nelle, 1850. 200 à 250 000. \ \ \ \ \ \ W. Siemens, 1875.

Avec les càbles souterrains ou sous-marins, la vitesse apparente de transmission des signaux tombe à quelques milliers de kilomètres par seconde.

Il n'y a donc pas, à proprement parler, de vitesse de l'électricité en ce qui concerne les transmissions de signaux télégraphiques : les deux éléments dont elle dépend (résistance et capacité du conducteur) étant assujettis à des conditions pratiques et économiques variables dans chaque cas. Mais la théorie des phénomènes perturbateurs est assez bien établie pour qu'on puisse, dans une installation donnée, prévoir toutes les circonstances de la transmission des signaux.

On construit même, pour l'essai des appareils transmetteurs et récepteurs, des câbles artificiels (formés de résistances et de condensateurs) qui reproduisent, dans la proportion voulue, tous les phénomènes qui entravent la propagation des courants discontinus et en diminuent la vitesse apparente.

Si, au lieu d'un courant électrique issu d'une pile, on emploie des décharges électrostatiques, la vitesse apparente de transmission est plus grande : elle paraît même, sous certaines conditions particulières, devenir indépendante de la nature du conducteur et converger vers la vitesse de la lumière. Ainsi Wheatstone, qui, le premier, est parvenu à mesurer la vitesse d'une décharge électrique à l'aide du miroir tournant (1838), a trouvé 460000 kilomètres à la seconde. Ce chiffre (probablement beaucoup trop fort) ne doit être cité que pour mémoire. Mais, récemment, M. Blondlot, à l'aide d'un dispositif très ingénieux, a trouvé, avec un fil de cuivre de 3mm de diamètre et de 1821m de longueur. le chiffre 298 000 km, nombre sensiblement égal à celui de la vitesse de la lumière.

## FORCES ÉLECTROMOTRICES DES PILES ÉTALONS EN VOLT DIT LÉGAL

ÉTALON	COMPOSITION DU COUPLE	FORCE électro- motrice
Sir W. Thomson.	Zinc  Solut. sat. de ZnSO <sup>4</sup> .  Solut. sat. de CuSO <sup>4</sup> .  Cuivre	1 volt, 074
Daniell et Flemming	Zine Solut. sat. de ZnSO <sup>4</sup> avec cristaux Solut. sat. de CuSO <sup>4</sup> avec cristaux Cuivre	1,08 à.20° C.
Latimer Clark	Sol. sat. de Zu SO <sup>4</sup> avec cristaux de Zu SO <sup>4</sup> . Solut. sat. de Hg <sup>2</sup> SO <sup>4</sup> . Mercure.	i,4328 à 15° C.
Au cadmium	Cadmium	1,0186
Weston	Cadmium	1,0190

A la température t on a la force électromotrice suivante :

 $\begin{array}{lll} & \text{ \'el\'ement} & \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{au cadmium.} & \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ \'el\'ement} & \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ \'el\'ement} & \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{Latimer Clark.} & \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } & \text{ } \\ \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{ } \\ \text{ } \\ \text{ } & \text{ } \\ \text{$ 

FORCES ÉLECTROMOTRICES ÉVALUÉES EN VOLT DIT LÉGAL. Couples usuels (d'après L. Clark et R. Sabine).

	ī	Deux liquides.			
NOMS		COMPOSITION DU COUPLE	U COUPLE		FORGE électromo- trice
Daniell	Zine amalgamé (1 acide sulfur.)	r acide sulfur.	Sulfate de cuivre	cuivre	1,068
*	Id.	r acide sulfur.	Id.	Id.	0,967
	Id.	Id.	Nitrate de cuivre saturé	Jd.	686,0
Marié-Davy	1d.	Id.	Patedeprotosulfate de mercureet d'eau scharbon	charbon	1,508
Bunsen	1d.	Id.	Acide nitr. fumant Id. (D=1,38)	<u>. 5</u>	1,942
Grove	. Id.	r acide sulfur.	Id,	fumant platine	1,934
Poggendorff	Id.	r acide sulf.	12 bichromat. de potasse 25 acide sulfur. charbon	charbon	2,006

LEGAL	
TIG	
VOLT	
EN	
ÉVALUÉES	
ÉLECTROMOTRICES	
FORCES	

# Couples usuels. Un liquide.

NOMS.		COMPOSITION DU COUPLE.	U COUPLE.	FORCE électromo- trice.
Volta	Zinc Bau ordinaire Solution de Solution de Zinc Sol. de chro-Zinc amalgamé Sol. de chro-Zinc amalgamé matedepotasse	Eau ordinaire Solution de sel ammoniac Id. Sol. de chro- matedepotasse	ordinaire Charbon et bioxyde 1,00 numoniac de manganèse 1,46 Argent et chlorure d'argent 1,00 de chro- Gharbon 1,00	1,00 env. 1,465 (*) 11,02 1,084 (*)

<sup>(\*)</sup> D'après L. Clark et R. Sabine.

# COUPLES THERMO-ÉLECTRIQUES.

Force électromotrice, entre o° et 100°, du couple formé par le cuivre avec l'un des métaux ou corps suivants. Le courant va du cuivre au corps considéré, à travers la soudure chaude, si la force électromotrice est positive; du corps au cuivre, si elle est négative.

#### (D'après M. Ed. Becquerel.)

(Dapres M. Ed. Becquerei.	. )
Corps.	Force électromotrice en millièmes de volt.
Tellure	+42,905
Culture de cuime Canda ( maxim	+35,186
Sulfure de cuivre fondu maxim	+19,472
Antimoine et cadmium (à équiva-	
lents égaux)	+22,994
Antimoine et zinc (à équivalents	
égaux)	+9,687
Antimoine ordinaire	→ 1,513
Fer (fil du commerce)	+ 1,020
» autre fil	+0,724
Cadmium ordinaire fondu	+ 0,035
Argent en fil	+0,028
Zinc ordinaire fondu	- 0,019
» autre échantillon	- 0,040
Platine en fil	- 0,097
» autre échantillon	- 0,406
Charbon de cornue	— 0.152
Étain ordinaire	— o,158
Plomb ordinaire	- 0,201
Mercure	- 0,519
Palladium en fil	- o,88ı
Maillechort en fil	- 1,353
Nickel en fil	— 1 <b>,</b> 751

	Force
	electromotric
	en millièmes
Corps.	de volt.
Cobalt en fil	
Bismuth ordinaire	- 4,198
to bismuth	- 6.655
t antimoine	0,000

La force électromotrice du couple formé avec deux corps du Tableau s'obtiendrait en retranchant l'un de l'autre les deux nombres correspondants. Ainsi le couple formé de tellure et de bismuth aurait pour force électromotrice

$$+42,905 - (-4,198) = 47,103$$
 millièmes de volt,

r volt vaudrait  $\frac{1000}{47,103} = 21,23$  couples tellure-bismuth.

# Température neutre.

Les données précédentes supposent essentiellement que l'une des soudures est à zéro, l'autre à 100°. Si l'on fait varier la température de ces deux soudures de manière à maintenir constante leur différence, la force électromotrice du couple ne demeurerait pas constante : la variation, faible pour beaucoup de couples, est rapide pour quelques-uns, comme le couple fer-cuivre. La variation peut aller jusqu'à l'annulation et ensuite l'inversion de la force électromotrice; le courant thermo-électrique devient nul, puis change de sens.

Pour chaque couple, il existe une température critique, nommée température neutre, où s'effectue cette inversion. Le phénomène a lieu lorsque la moyenne des températures des deux soudures atteint cette température neutre, qui est de 276° pour le couple fer-cuivre précité.

NÅTURE	RESISTANCE EN OHM DIT LEGAL d'une longueur de 10 metres.	OHM DIT LÉGAL de 10 mètres.	COEFFICIENT
du métalou de l'alliage.	Section de 1°° carré.	Diamètre de 1°°.	do varíation do résistance ponr 1 degré vors 20°.
Argent recuit	0,1492	0,1900	0,00377 à 0,00405 (1)
ecroui	0,1620	0,2062	
Cuivre recuit	0,1584	0,2017	0,00388
Or recuit	0,2041	0,2599	0,00365
écroui	0,2077	0,2645	
Aluminium recuit	0,2889	0,3679	0,00390 (2)
rlatine	0,8982	1,1435	0,00247(2)
Nistra	0,9638	1,227	0,00463(2)
Monompo	1,250	1,573	ų,
mercure	9,454	12,012	0,000887(3)
2 or + I argent	1,078	1,372	0,00065
Maillechort.	3,076	2,643	0,00044 a 0,00028 (3)
9 platine + 1 iridium	2,163	2,754	0,00133 (1)
2 platine + 1 argent	2.410	3.080	0.0002/ 3 0.00027 (3)

Les nombres sans indication ont cté déduits des expériences de M. Matthiessen.

En obnem, 49,58 de fil de cuivre recuit de 1" carré de section. Ou bien, 49,58 de fil de cuivre recuit de

## REMARQUE sur le Tableau précédent.

Le carbone (filament des lampes à incandescence) a une résistance 52 fois plus grande que celle du mercure; sa résistivité décroît de  $\frac{1}{2010}$  environ de sa valeur quand la température s'élève de 1 degré.

On emploie, pour la construction de boîtes de résistance, certains alliages dont le coefficient de température est très faible : tel le constantan (58 Cuivre, 41 Nickel, 1 Manganèse) qui a pour

coefficient de température 0,00003.

# TABLEAU DES RÉSISTANCES ÉLECTRIQUES

11

d'un centimètre cube de diverses dissolutions aqueuse pris à 18° Centigrades exprimées en ohms.

SUBSTANCES EL SUBSTANCES
Acide chlorhydrique (suite)  HCl 30 p. 100 40 1,95  Chlorure de sodium Na Cl 5 p. 100 15,0 15 15 20 8,33 15 20 15,15  Hydrate de potasse KOH 5,36 p. 100 Sulfate de cuivre Cu SO <sup>4</sup> . 5 p. 100 53,36 15 21,43 22 Sulfate de zinc Zn SO <sup>4</sup> . 5 p. 100 53,49 31 Sulfate de zinc Zn SO <sup>4</sup> . 5 p. 100 31,45 23,89 17,5 31 Sulfate de zinc Zn SO <sup>4</sup> . 5 p. 100 31,45 23,89 21,94 20 20 20 20 20,96

# ÉLECTRO-OPTIQUE.

L'étude comparative du phénomène d'électricité statique et dynamique a conduit à la considération d'un coefficient  $\nu$  qui, empiriquement d'abord, théoriquement par la suite, a été trouvé égal sensiblement à la vitesse de la lumière; c'est le rapport des évaluations d'une même quantité d'électricité dans les systèmes électrostatique et électromagnétique. (Voir la Notice sur la Corrélation des phénomènes d'électricité, etc., Annuaire de 1893, page B.73.)

Les chiffres suivants montrent que l'écart des déterminations est devenu de plus en plus petit à mesure que les méthodes ont été perfectionnées et que le chiffre définitif converge vers la valeur de la vi-

tesse de la lumière:

de kilomètres par seconde.

1856	. Weber et Kohlrausch	299,6	à	322,6
1868	. Maxwell	280,3		290,7
1869	. W. Thomson et King	271,4		288,0
1879	. Ayrton et Perry	295.2		297,5
1881	. Stoletow	298,0		300,0
1886	. Klemencic	300,9		301,8
1888	. Himstedt	300,6		301,5
1891	. JJ. Thomson	2	99,3	55
1891	. Pellat	3	00,	-8
1892	. Abraham	2	99,1	2

D'après les idées de Maxwell, ce rapport » ne serait autre que la vitesse de propagation de l'induction électromagnétique dans l'air. Les expériences de MM. Sarasin et de La Rive démontrent en outre que la vitesse des décharges oscillantes très rapides le long d'un fil métallique est la même. Le chiffre obtenu par M. Blondlot en 1890, à savoir 297,6, est une confirmation de cette idée théorique.

Ces résultats curieux sont dus à l'application judicieuse de la méthode expérimentale imaginée par M. Herz; cette méthode consiste à utiliser les décharges oscillantes d'un condensateur comme source de courants alternatifs à période extraordinairement courte (plusieurs millions par seconde). Ces courants déterminent, par induction, des états électriques périodiques dans les milieux et à la surface des conducteurs environnants et permettent d'obtenir des interférences électriques tout à fait semblables aux interférences lumineuses: l'induction se propage donc par ondes vibratoires.

De là la conclusion que l'électricité et la lumière sont des agents de même nature; que leur mécanisme, leur vitesse de propagation et leur siège, l'éther, sont les mêmes; les expériences citées plus haut confirment quantitativement cette assimila-

tion hardie.

# ÉQUIVALENTS ÉLECTROCHIMIQUES des corps simples;

PAR M A. CORNU.

L'électrolyse, ou la décomposition par un courant électrique d'un composé chimique amené à l'état fluide, fournit des méthodes exactes et pratiques pour le dosage et la séparation d'un grand nombre de métaux. Ces méthodes sont fondées sur les lois électrochimiques de Faraday.

Première loi. — Lorsqu'un composé métallique (électrolyte) est traversé par un courant amené par deux électrodes inattaquables, le métal se dépose sur l'électrode négative (cathode), l'élément halogène sur l'électrode positive (anode): le poids du dépôt est proportionnel au temps et à l'intensité du courant.

Deuxième loi. — Si le même courant traverse successivement divers électrolytes, les poids des éléments déposés simultanément sont respectivement proportionnels à leurs équivalents chimiques et à la quantité d'électricité transportée par le courant.

La vérification et l'utilisation de ces lois exigent certaines précautions pratiques : elles tendent toutes à obtenir des dépôts adhérents à l'électrode, condition nécessaire pour que la mesure de la quantité déposée soit bien égale à l'augmentation de poids de cette électrode.

Les précautions qui permettent d'atteindre ce but sont assez minutieuses et varient suivant l'élément (généralement un métal) qu'il s'agit de doser. Toutefois, trois conditions générales dominent l'usage de la méthode électrolytique:

- 1º L'électrolyte est constitué par une solution très étendue : il ne doit contenir que quelques millièmes du métal à doser;
- 2° La densité du courant électrolyseur (c'està-dire l'intensité du courant par unité de surface de la cathode) doit être très faible, à savoir quelques milliampères par centimètre carré : autrement le dépôt est grenn et non adhérent; on doit donc prélever le courant sur les deux pôles d'une batterie présentant un faible voltage, c'està-dire maintenir une faible différence de potentiel entre les électrodes qui amènent le courant;

3° Le voltage employé ne doit pas être inférienr à un certain minimum an-dessous duquel le dépêt métallique ne se forme plus.

La considération du voltage permet d'évaluer sons une autre forme les meilleures conditions de l'électrolyse en précisant la valeur de la différence de potentiel à maintenir entre les deux électrodes : cette différence est généralement supérieure à 1 volt et inférieure à 4 volts.

Les deux modes d'évaluation sont pratiquement équivalents à cause de l'identité presque complète comme surface et comme résistance des appareils employés pour ces expériences.

L'élévation de température de l'électrolyte rend

plus rapide le dépôt du métal.

Telles sont les conditions purement physiques nécessaires à la bonne conduite d'une opération. Les conditions chimiques les plus favorables sont beaucoup p'us complexes et dépendent essentiellement du métal à doser : suivant les cas, les liqueurs penvent être acides, neutres ou alcalines. Certains acides organiques (acides acétique, oxalique, tartrique, citrique), d'une part; d'autre part, les monosulfures alcalins, facilitent certaines électrolyses délicates.

La combinaison du métal sous forme de sels doubles alcalins est souvent très avantageuse : ainsi l'emploi des cyanures doubles alcalins a constitué, dès 1840, le procadé Ruolz pour les dépôts galvaniques de l'or, de l'argent et du cuivre. Nous renvoyons aux traités spéciaux pour de plus amples détails.

La méthode électrolytique, utilisée surtout pour le dosage des métaux qui se déposent sur la cathode, se préterait également au dosage de certains éléments halogènes susceptibles de se combiner à l'anode. Ainsi on a proposé de doser l'iode des iodures en employant comme anode une lame d'argent : il se forme de l'iodure d'argent assez adhérent pour qu'on puisse le peser quand l'électrolyse est complète.

Enfin l'électrolyse, convenablement conduite, constitue une méthode de séparation qualitative et quantitative de métaux existant dans une même solution. L'artifice le plus élégant consiste à utiliser la différence de voltage minimum nécessaire pour commencer le dépôt de chaque métal.

Ainsi on sépare l'argent du cuivre en décomposant la solution nitrique légèrement acide d'abord sous une différence de potentiel de 1,3 à 1,4 volt: l'argent se dépose complètement et tout le cuivre reste dans la liqueur. On remplace alors l'électrode argentée par une lame nouvelle et l'on continue l'opération avec un voltage de 3 à 4 volts; le cuivre se dépose à son tour.

L'électrolyse n'est pas seulement utilisée pour les opérations délicates des laboratoires : l'industrie s'en est emparée et une foule d'usines métallurgiques l'emploient soit pour la préparation de métaux purs (cuivre, aluminium, etc.), soit pour le traitement de minerais, mattes ou résidus d'opérations antérieures. La méthode électrolytique est donc à tous les points de vue d'une importance croissante.

La dépense d'électricité nécessaire à la séparation d'un poids donné d'un corps simple est prévue par la seconde loi de Faraday; indépendante des dispositifs employés, elle ne dépend que de l'équivalent chimique de cet élément. Cet équivalent ne coïncide, en général, ni avec les anciens nombres proportionnels, ni avec les poids atomiques, ni avec les équivalents thermiques : mais il en est un multiple ou un sous-multiple simple, variable même avec la nature du composé : de la la nécessité de lui donner un nom particulier, celui d'équivalent électrochimique. On appelle donc ÉQUIVALENT ÉLECTROCHIMIQUE d'un corps simple, entrant dans une combinaison bien définie, le poids de ce corps séparé par le passage de l'unité de quantité d'électricité.

On sait que l'unité pratique de quantité d'électricité est celle qui circule pendant une seconde dans le courant d'un ampère; on la nomme coulomb. On peut donc déterminer l'équivalent électrochimique des corps simples par une méthode purement physique, indépendante de la counaissance de leur poids atomique: il suffit, pour cela, de mesurer le poids du corps électrolysé et la quantité d'électricité employée et d'en prendre le rapport. On vérifie que, conformément à la loi de Faraday, ce quivalents sont proportionnels aux poids atomiques; mais le facteur de proportionnalité, toujours réductible à un rapport simple, varie suivant

la nature du corps et de la combinaison où il est

engagė.

Il est inutile de faire ressortir l'importance extrême de cette loi, qui établit un lien intime entre les phénomènes chimiques et électriques,

La Table suivante, donnant les équivalents électrochimiques des principaux corps simples, est empruntée au Traité d'Analyse chimique quantitative par électrolyse, de M. J. Riban.

Voici comment elle a été calculée :

Le point de départ est la valeur du coulomb: elle est fournie par la définition pratique de l'ampère adoptée au Congrès de Chicago (voir p. 508).

Le courant d'un ampère est celui qui réduit ost, coi i 18 d'argent. Admettant que le poids atomique de l'argent (considéré au point de vue chimique comme monovalent) est 107,67 (1), l'hydrogène étant 1, on en conclut, d'après la deuxième loi de Faraday, que pendant une seconde un coulomb met en liberté le poids d'hydrogène (corps simple monovalent) représenté par

$$\frac{0^{gr},001118}{107,67} = 0^{gr},000010384.$$

Tel est le facteur par lequel il faut multiplier le poids atomique monovalent de chaque corps simple pour obtenir la quantité exprimée en grammes déposée par un coulomb pendant une seconde.

C'est le nombre qui figure dans la dernière colonne des Tableaux (p. 538).

<sup>(1)</sup> Les valenrs des poids atomiques de cette Table différent quelquefois de celles données dans la Table (p. 683), mais les différences sont insignifiantes et sont de l'ordre de l'incertitude des déterminations.

Tarage électrochimique des ampèremètres. — Inversement, de la quantité de métal déposé pendant un temps donné, on peut en conclure l'intensité, exprimée en ampères, du courant électrolyseur.

Cette méthode, très employée dans les laboratoires industriels d'électricité, fournit des résultats très précis lorsque le dépôt de métal atteint plusieurs grammes. Il suffit, pour obtenir ce résultat, de prolonger l'électrolyse en maintenant le courant aussi constant que possible à l'aide d'un rhéostat convenable. D'autre part, pour que le dépôt soit régulier, il est bon que la solution métallique conserve la même composition pendant toute la durée de l'opération, malgré le dépôt du métal: on remplit cette condition en employant une anode soluble, c'est-à-dire une électrode positive formée du même métal que celui de la solution électrolysée. Par cet artifice (emprunté à la galvanoplastie), il se dissout autant de métal à l'anode qu'il s'en dépose sur la cathode : la composition chimique du bain demeure ainsi invariable.

Les constantes utilisables pour le tarage des ampèremètres se déduiraient de la dernière colonne du Tableau en les multipliant par 60 ou par 3600 pour avoir le poids du métal déposé par le courant d'un ampère pendant une minute ou pendant une heure. Voici les nombres qui correspondent aux sels d'argent et aux sels cuivriques, solutions exclusivement employées à cet usage :

#### Courant d'un ampère.

 Par minute.
 Par heure.

 Argent réduit...
 087,06708
 487,025

 Cuivre réduit...
 087,01968
 187,181

Une simple règle de trois permet de calculer en ampères l'intensité du courant électrolyseur d'après le poids du métal recueilli et le temps de l'électrolyse.

Table des équivalents électrochimiques. — La définition de l'équivalent électrochimique donnée ci-dessus est une définition absolue, puisqu'elle est rapportée à l'unité absolue d'électricité, le coulomb.

La Table de ces équivalents pour les corps simples usuels forme la dernière colonne des Tableaux (p. 538 et 539); on vient d'en voir l'intérêt

théorique et pratique.

Mais, sous cette forme, ces coefficients ne laissent voir aucun lien avec les constantes chimiques auxquelles notre esprit est accontumé. Ce lien, au contraire, apparaît immédiatement lorsqu'on prend pour unité d'électricité, non pas le coulomb, mais celle qui sépare 15° d'hydrogène; ce qui revient à diviser tous les nombres de la dernière colonne par celui qui correspond à l'hydrogène 0,000 010 384.

On obtient alors les équivalents électrochimiques rapportés à l'hydrogène reunis dans l'avant-dernière colonne des Tableaux. On remarque qu'ils représentent des fractions très simples des poids atomiques donnés dans la deuxième colonne.

# ÉQUIVALENTS ÉLECTROCHIMIQUES DES CORPS SIMPLES.

(1) Quantité déposée par 1 coulomb ou équivalent électrochimique H = 0,000010384

ÉLÉMENTS	POIDS atomiques		UIVALENTS rochimiques II = 1	E (1)
Aluminium.	27,00	0 .	),0	0,000 09346
Antimoine.	119,96	$\frac{\mathbf{Sb}}{3}$ 3g	),99	0,000 41525
Argent	107,67	Ag 10	7,67	0,00111804
Arsenic	74,92	A5 22	1,97	0,000 25929
Bismuth	207,5	$\frac{\text{Bi}}{3}$ 69	9,17	0,00071826
Cadmium	111,8	$\frac{\text{Cd}}{2}$ 55	5,9	0,00058046
Chlore	35,37	Cl 35	5,37	0,000 36728
Cobalt	58,7	$Co^2$	, 35 (cobalteux)	0,000 30477
Cuivre	63,18	$\begin{cases} \frac{\text{Cu}^2}{2} & 65 \\ \frac{\text{Cu}^2}{2} & 65 \end{cases}$	3, 18 (enivreux)	0,000 65606
Étain	117,6	$\frac{\operatorname{Sn}}{2}$ 58	8,8 (stanneux)	0,000 61058
Fer	55,9	$\begin{cases} \frac{4}{\text{Fe}} & 27 \\ \frac{1}{2} & 27 \end{cases}$	7,95 (ferreux) 8,63 (ferrique)	0,000 29023
Hydrogène.	1,00	1	,00	0,000010384

## ÉQUIVALENTS ÉLECTROCHIMIQUES DES CORPS SIMPLES.

(1) Quantité déposée par 1 coulomb ou équivalent électrochimique H = 0,000010384

ÉLÉMENTS	POIDS atomiques H=1	ÉQUIVALENTS électrochimiques II == 1	E (†)
Magnésium.	24,2	Mg 12,1	0,000 12565
Manganèse.	54.8	$\frac{Mn}{2}$ 27,4 (manganenx) $Mn^2$	0,000 28452
		$\frac{H}{6}$ 18,27 (manganique) $\frac{Hg^2}{2}$ 199,8 (mercurcux)	0,000 18971
Mercure	199,8	$\frac{\text{Hg}}{2}$ 99,9 (mercurique)	0,001 03736
Nickel	58,6	$\frac{Ni}{2}$ 29,3 (nickeleux)	0,00030425
	Í	6 19,53 (nickelique)	0,000 20280
Or	196,2	$\frac{\text{Au}}{3}$ 65,4	0,00067911
Oxygène	15,96	$\frac{0}{2}$ 7,98	0,000 08286
Palladium .	106,3	$\frac{\text{Pd}}{2}$ 53, r5	0,00055191
Platine	194,4	$\frac{Pt}{4}$ 48,6	0,000 50466
Plomb	206,4	$\frac{Pb}{2}$ 103,2	0,00107163
Potassium Sodium Thallium	39.03 $22.99$ $283.7$	K 39,03 Na 22,99 Th 203,7	0,000 40529 0,000 23872 0,000 11522
Zinc	65,1	$\frac{Zn}{2}$ 32,55	0,000 33800

	(*)	TABLI Valeur ad	EAU D	ES CO	TABLEAU DES CORPS SIMPLES  (*) Valeur adoptée par la Commission internationale en 1909.
NOM	злявоге	Polds A' $0 = 16$ $(*)$	Poids atomique $0 = 16$ $(*)$	ÉQUIVALENT	AUTEUR ET DATE DE LA DÉCOUVERTE
.ntimoine (¹) rgent	Al Ag Ag As Az Az Az Ba	~	26,9 119,2 107,02 39,6 74,4 13,9 136,3	13,7 1933 108 20 75 14 14	
ismuth	표	208,0 206,3 11,0 10,9 79,92 79,3	206,3 10,9 79,3	2 1 8 2 1 0 2 1 0	Connu depuis le xv° siècle.  Borax connu au xvr° siècle. Bore isolé par Cay-Lussac et Thénard, 1807.  Balard, 1826.

1												ő	4	1.													_~
par H. Davy, 1007.	Connu des anciens.	Berzélius et Hisinger, 1803.	Sel marin connu de toute antiquité. Chlore	isolé par Scheele, 1774.	Vanquelin, 1797.	Couleur antique; metal connu au moyen age.	Isole par Brand, 1733.	31,8 Connu des anciens.		Mosander, 1843.	Connu des anciens.		Connu des anciens.	Acide fluorhydrique, Scheele, 1786. Pluor	isolé par Moissan, 1886.	Marignac, 1878.	Lecoq de Boisbaudran, 1875.	Winkler, 1885.	<u> </u>	Wahler en 1828.	Ramsay, 1895. Raies signalèes anterieurement	par Lockyer.	Signalé au xvr° s.; isolé par Cavendish, 1700.	Reich et Richter, 1863.	Courtois, 1811.	(4) On Galdina (4) On Mitsondon N = (3) (to Gramma = (4) Clucium on Rivellium Re	I ( ) discount on marginals, see
	9	97	35,5	4	26,3	29,5		31,8		56	90		200	61	:	53,5	6,69	36,3	4,6		c		-	36,7		Signam.	esta III de la
	6,11	139,1	35,2		51,7	58,5		63,1	161,2	1,991	1.8,1	8,001	55,7	x, x		156,0	6,69	71,9	0,6		3,97		r,00	113,9		(3)	
	_		35,46		52,1	58,97		63,57					55,85			157,3	6,6	72,5	9,1		6,0		1,008	9,511 8,711	126,93 125,9	N ondoor	Hogens, M.
1	C	Ce	:		Cr	Ç		CII	Dv	. F.	Sn	En	<u>F</u> e	<u>-</u>		РŊ	Ga	Çe	<u>:</u>		He		=	Ξ	_	(2) O. W.	N DO (-)
	Carbone	Cerium	Chlore		Chrome	Cobalt		Cuivre	Dysprosium	Erbium	Etain (3).	Enropium	Fer.	Fluor		Gadolinium	Gallium	Germanium	Glucinium (4)		Hélium		Hydrogene	Indium	lode	(4) On Californ	(,) On Stimmin —

.

	<b>TA</b> 1	BLEAU Valeur ad	DES optée par l	CORPS	TABLEAU DES CORPS SIMPLES (suite). (*) Valeur adoptée par la Commission internationale en 1909.
МОМ	SAMBOLE	POIDS A' $0 = 16$ (*)	POIDS ATOMIQUE  0=16   H=1	ÉQUIVALENT	AUTEUR ET DATE DE LA DÉCOUVERTE
ridium.  (rypton  authane  ithium.  daguësium (¹)  faguësium  fanganëse  fordyheine  Veodyne  Veodyne  Veotterbium(³)	Lra Lia Lia Mn Mn Nd No No No	193,1 191,6 139,0 138,0 7,00 174,3 24,32 24,13 24,13 24,13 24,13 24,13 24,13 14,3 14,3 14,3 14,3 14,3 14,3 20,0 198,4 95,0 10,8 17,0 16,8 17,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0 18,0	191.6 138.3 138.3 6.9 172.6 54.5 54.5 198.4 95.2 143.2 163.8	98,6 46,2 7 12,2 27,5 100 48 46,9	98,6 Tennant et Collet-Descotil, 1803. Raussy, 1898. 46,2 Mosander, 1838. Lithine, Arfwedson, 1817. Métal. Brandes et Days. Urbain, 1907. 12,2 Sels en magnesie, distingués au xvin' siècle. Métal, Bussy, 1828. 27,5 Magnésie noire des anciens. Oxyde de mangenése, Scheele, 1774. Métal, Cahn. Comun des anciens, vers le v' siècle av. JC. Acide molybdique, Scheele, 1778. Métal, Hjelm, 1782. 46,9 Auer von Welsbach, 1886. Urbain, 1907 (Ytterbium, Marignac, 1880). Urbain, 1907 (Xtterbium, Marignac, 1880).

	543		
Tennant, 1803. Priestley, 1774. Wollaston, 1803. Brandt, 1677. Importe d'Amérique vers 1740. Conu des anciens. Potasse et carbonate extraits des cendres de bois, dans l'antiquité et au moyen-âge. Métal isole mar II. Davy, 1807.	ARKEDSER		(4) Ou Aidebarium, — (2) Ou Hydrargyre, — (3) On Cassiopetim, — (4) Ou Colombium, Ch. — (5) Ou Aurum. — (6) Ou Kaitum, — (7) Ou Natrhim,
999,5 31,23,2 39,55	47,9 858,2 750,3 444,1	2,88 2,89 6,6 3,8 8,8 8,8 8,8 8,8 8,8 8,8 8,8 8,8 8,8	On Cassic
180,1 105,0 105,0 30,3,0 38,5,0 88,5,0 88,5,0	139 22,45 100 100,45 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 143,94 14	2,2%,1 23,1,8 31,8 86,9 79,6	ře. – (3)
190,9 160,0 106,7 31,0 195,0 207,10•	140,6 2266,4 1002,9 101,7 150,4 14,14	28,3 23,00 33,07 87,63	Hydrargy rinm.
S o o o o o o o o o o o o o o o o o o o	Pr REP Se Se S	Na Si	(7) Ou Nat
Osmitum Oxygene Palladitum Phosphore Planine Planine Plonth Potassium (6)	Praséodyme Radium Nhodium Rubidium Rubidium Samarium Samarium	Sodium (1) Soufre Surontium	(4) Ou Aldebarium. — (2) Ou Hydl (6) Ou Kalium. — (7) Ou Natrhim

		•
2	14.	И
v	-	**

# TABLEAU DES CORPS SIMPLES (suite et fin)

(\*) Valeurs adoptées par la Commissión internationale en 1909.

NOM	SAMBOTE	Poids atomique $0 = i6$ $(*)$ $ + + + + + + + + + + + + + + + + + + +$	ĘÓCIAVEEZŁ	AUTEUR ET DATE DE LA DÉCOUVERTE
Tellure Terbium Thallium Thorium Thorium Thulium Titune Titune Tranium Varadium Xénon Yttrium Zine	\$ \$4×4CTTTTTT	127,5 126,5 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9 159,9	64,2 56,5 56,5 56,5 56,5 8,5 68,5 32,7 33,6	64.5 Müller, 1782. 56.5 Mosander, 1783. 56.5 Lerzelius, 1883. 56.9 Ciève, 1880. 56.9 Ciève, 1880. 56.9 Selver, 1780. 56.9 Selver, 1780. 56.5 Gregor, 1840. 57.5 Gregor, 1847. 57.6 Gregor, 1847. 58.6 Gregor, 1780. 58.7 Gregor, 1847.
(4) Ou Wolfram, W.				

#### TABLEAUX

DES

# PRINCIPALES DONNÉES NUMÉRIQUES

RELATIVES A LA THERMOCHIMIE,

PAR M. BERTHELOT.

Dans ces Tableaux, on a désigné le nom des auteurs des expériences par leurs initiales, savoir :

Al=Alluard; A = Andrews; An = Andre; B = Berthelot; Cald = Calderon; Ch = Chroutschoff; Col = Colson; D=Dulong; Ds=Desains; Dia=Diakonoff; Dt=Ditte; Dv = Deville; F = Favre; Fb = Fabre; Fg = Fogh; Fo = de Forcrand; G = Grassi; Gh = Gram; Gu = Guntz; H = Hautefeuille; Ha = Hammerl; Har = Hartog; Hs = Hess; Jo = Joannis; J = Joly; L = Louguinine; M = Mitscherlich; Mat = Matignon; Og = Ogier; P = Petit; Pe = Person; Pett = Pettersen; Pf = Pfaundler; Pi = Pionehon; R = Regnault; Rec = Recoura; Sa = Sarrau; S = Silbermann; Sab = Sabatier; St = Stohmann; T = Thomsen; Ts = Tscheltzow; Tr = Troost; Vie = Vieille; Vi = Violle; Wr = Werner; W = Woods.

L'auteur préféré est encadré : F et S [T].

Les poids sont exprimés en grammes.

Les chiffres des Tableaux qui suivent sont déduits entièrement de données expérimentales.

On trouvera le détail complet dans mon Ouvrage intitulé: Thermochimie, Données et lois numériques, 2 vol. in-8°, 1897. chez Gauthier-Villars.

TABLEAU I. — Formation des princip et les composés étant pris, dans leur

noms	COMPOSANTS	COMPOS
HYDRURES.		
Acide chlorhydrique	H + CI	H CI
ld. vers 2000°	H + CI	H CI
Perchlorure d'hydrogène	HCl conc. + Cl2	H Cl3
Chlorobromure d'hydrogène.	HClconc. +Br2gaz	H Cl B
Acide bromhydrique	H+Br	H Br
Perbromure d'hydrogène	HBrconc.+Br2gaz	HBr
Acide iodhydrique	H+I	HI
Acide fluorhydrique	H + F	$_{ m HF}$
Eau	$H^2 + O$	$H^2O$
ld. vers 2000°	$H^2 + O$	H2 O
Id. vers 4000°	$H^2 + O$	H <sup>2</sup> O
· ·	$H^2 + G^2$	H2O:
Bioxyde d'hydrogène	$H^2O+O$	H <sup>2</sup> O
Acide sulfhydrique	$H^2 + S$	$H^2S$
Persulfure d'hydrogène	$H^2S + S^n$	$II^2S^n$
Ac. sélénhydrig. (Se métall.).	H2+Se	H <sup>2</sup> S€
Ac. tellurhydrique (Te crist.)	$H^2 + Te$	H2 To
Ammoniaque	$H^3 + Az$	AzH
Oxyammoniaque	$Az + H^3 + O$	Az H <sup>3</sup>
Hydrazine	$Az^2 + H^4$	Az2 F
Hydrate d'hydrazine	$Az^2 + H^6 + O$	Az <sup>2</sup> H
Ac. azothydrique	$Az^3 + H$	Az3 H
Hydrogène phosphorégazeux.	$H^3 + P$	PH
ld. solide	$H + P^2$	$P^2H$
ld. arsénié gazeux	H <sup>3</sup> +As crist.	AsH
Bromh. d'hydr. phosphore	$PH^3 + HBr$	PH41
Iodh, d'hydr, phosphore	$PH^3 + HI$	$PH^4$
Hydrogène antimonie	$Sb + H^3$	SbI
Protohydrure de carbone ou	C÷H	CH
Acétylène (C diamant)	$C + H^2$	CH
Bihydrure (kthylène) (Cdiam.)	C+H3	CH
Trihydrure (Methyle) id	CTI	0.13

### ombinaisons chimiques, les composants otuel, à +15 degrés.— Métalloïdes.

Poffis du composé	CHALEUR	DEGAGÉ	E, LE CO	MPOSE	AUTEURS
duce	gazeux	liquide	solide	dissous	
36,5	+23 0	"	"	+39,4	T. B.
36,5	+26.0	"	"		B. et Vie.
107,5	"	"	"	+9,6	
196,5	"	"	"	+9.3	
81	+ 8,6	"	"	28,6	
241	",	"	//	+ 9.4	В.
138	-6.4	//	"	+13,2	
20	+38,5	+45.7	",		B et Mois.
18	+58,3	+69.0		"	
18	+50.6	"	"	"	B. et Vie.
18	+37,1	"	//		B. et Vie.
31	"	"	"		F. et S. T. [B].
34	10	"	"	-21,7	ld.
	+ 4,8	7 2	"	<del></del> 9,5	
81		-5.3		_"_	Sab.
130	-25,1	"	"		H. [Fab.]
17	-31,9	+16,6	"		B. et Fab.
33	+12,2	+10,0			[B.] T.
18	//	i	+27,0	+23.8	
50	"	- 1,7	"		B. et Mat.
43	,,,	,,		+09,2	B. et Mat.
34	+ 4.9	"	+67,3	-55,2	B. et Mat. Og.
63	1 419	,,	+ 8,9		Og.
	-44,2	"	"	,,	Og.
78	"	"	+23,0		Og.
162	"	"	+24,2		Og.
125	-86.8	"	1 -4.2	"	B. et Petit.
13	-29.0	"	"	,,	[B.] T.
14	- 7,3	i "	,,	,,	D F. et S. A. T. [B.]
15	+11,6	"	"	",	T. [B. et Mat.]
-	1				

TABLEAU I. — Formation des principa et les composés étant pris, dans leur é

NOMS	COMPOSANTS	COMPOSÉ
Quadrihyd. (Formène) id Hydrogène silicé (Si crist.) 1° hydrure de platinc 2° id. id	C+H <sup>4</sup> Si+H <sup>4</sup> H <sup>2</sup> +30 Pt H <sup>3</sup> +30 Pt	CH <sup>4</sup> SiH <sup>4</sup> .
OXYDES.  Protoxyde d'azote.  Bioxyde d'azote.  Acide hypoazoteux.  Acide azoteux.  Acide azoteux.  Acide azotique.  Id. vers 200°.  Acide azotique anhydre.  Acide azotique hydraté.  Sulfure d'azote.  Acide hyposulfureux.  Acide hyposulfureux.  Acide hyposulfurique.  Acide trithionique.  Acide tetrathionique.  Acide sulfureux  Acide sulfureux  Acide sulfurique anhydre.  Acide sulfurique anhydre.	$\begin{array}{c} Az^2 + O \\ Az + O \\ Az^2 + O \\ Az^2 + O^3 \\ Az + O^2 \\ Az + O^3 + H \\ Az + S \\ Az + Se \\ S^2 + O^2 + H^2O \\ S^2 + O^3 + H^2O \\ S^2 + O^3 + H^2O \\ S^3 + O^3 + H^2O \\ S^4 + O^5 + H^2O \\ S^5 + O^5 + H^2O \\ S + O^3 + H^2O \\ $	Az <sup>2</sup> O AzO Az <sup>2</sup> O Az <sup>2</sup> O <sup>3</sup> AzO <sup>2</sup> AzO <sup>3</sup> AzO <sup>3</sup> H AzS AzS AzS AzS S <sup>2</sup> O <sup>3</sup> , H <sup>2</sup> S <sup>2</sup> O <sup>3</sup> , H <sup>2</sup> S <sup>3</sup> O <sup>5</sup> , H <sup>4</sup> S <sup>5</sup> O <sup>5</sup> , H <sup>2</sup> SO <sup>3</sup> SO <sup>3</sup>
Acide persulfurique Acide sélénieux (Se met.)	$\begin{array}{c} S + O^4 + H^2 \\ S^2 + O^7 + H^2 O \\ S^2 O^6 \text{ diss.} + O \\ Se + O^2 + H^2 O \end{array}$	SO <sup>4</sup> H <sup>2</sup> S <sup>2</sup> O <sup>7</sup> , H <sup>7</sup> S <sup>2</sup> O <sup>7</sup> Se O <sup>2</sup> , H

<sup>(1)</sup> Eau solide.

# mbinaisons chimiques, les composants tuel, à + 15 degrés. — Métalloïdes (suite).

ns nposé	CHAL	EUR DÉGA	GÉE, LE C	COMPOSÉ	
Poins du compose	gazeux	liquide	solide	dissous	AUTEURS
32 197×30 197×30	+18,9 -6,7	# !! !!	" + 33,9 + 42.0	11 1: 11	D. F. et S. A. [B.] T. Og. B. B.
46 46 108 63 40 93 114 130 162 194 226 258 64		"" + 1,8 + 3,6 + 41,6 "" "" "" "" "" "" "" "" "" "" "" "" ""	+ 11,9 + 42,2 - 31,9 - 42,3 " " " " " + 103,8 + 124,1 + 193,1	" + 72,7 + 86,1 + 208,0 + 203,9 + 192,2 + 197,6 + 141,1 + 71,7 + 141,1	B. T. B. B. et Og. B.

# TABLEAU I. — Formation des principa et les composés étant pris, dans leur ét

NOMS	COMPOSANTS	COMPOSÉS
Acide sélénique (Se met.). Acide tellureux (état du Te?)	$Se + O^{3} + H^{2}O$ $Te + O^{2}$	Se O3, H2
Acide tellurique (idem?)	$Te + O^{3} + H^{2}O$	Te O2
Acide hypophosphoreux	$P^2 + O + 3H^2O$	Te O <sup>3</sup> , H <sup>2</sup> P <sup>2</sup> O, 3 H <sup>2</sup>
Acide phosphoreux	$P^2 + O^3 + 3H^2O$	P <sup>2</sup> O <sup>3</sup> , 3 H <sup>2</sup>
Acide phosphorique anhyd.	P2 + O5	P2 O5 solid
Id.	P2 O5 amorphe	P2 O5 cris
Acide phosphorique norm.	$P^2 + O^5 + 3 H^2 O$	2 PO4 H3
Acide pyrophosphorique	$P^2 + O^5 + 2 H^2 O$	P2 O7 H4
Acide métaphosphorique	$P^2 + O^5 + H^2O$	2 P O3 H
Acide arsénieux (opaque)	$As^2 + O^3$	As <sup>2</sup> O <sup>3</sup>
1d	As O3 opaque.	As2O3 pris
Acide arsénique	$As^2 + O^5$	As <sup>2</sup> O <sup>5</sup>
Ac. borique (B amorphe)	$\frac{B^2 + O^3}{C^{12}}$	B <sup>2</sup> O <sup>3</sup>
Acide hypochloreux	$Cl^2 + O$	Cl <sup>2</sup> O
Acide chlorique hydraté	$Cl^2 + O^5 + H^2O$ $Cl^2 + O^7 + H^2O$	C12 O5, H2
Acide perchlorique hydr Acide hypobromeux	$Br^2 + O$	Cl <sup>2</sup> O <sup>3</sup> , H <sup>3</sup>
Acide hypobromeux	$Br^{2} + O^{5} + H^{2}O$	Br <sup>2</sup> O Br <sup>2</sup> O <sup>5</sup> , H <sup>2</sup>
Acide hypo-iodeux	$1^2 + 0$	12 O
Acide indique anhydre	$1^{2} + 0^{5}$	12 05
Acide iodique hydraté	$1^2 + 0^5 + 11^2 0$	2103H
Acide periodique	$1^2 + 0^2 + 11^2 0$	2104H
. 0 1	1	2.0 11
earbonique C graphite	$C + O^2$	CO <sup>2</sup>
( o unto pite	00 0	
Acide carbonique	$\frac{\text{CO} + \text{O}}{\text{CO}}$	$CO^2$
ld. vers 3000°.	$\frac{00+0}{0}$	"
ld. vers 4500°.	CO + O	"
Oxyde C diamant	C+0	Co
	1	

# umbinaisons chimiques, les composants atuel, à +15 degrés.— Métalloïdes (suite).

ns nposé	CHALE	UR DÉGAG	ÉE, LE CO	omposé	AUTEURS			
POI	gazeux	liquide	solide	dissous				
sulod 45 6 44 2 2 6 8 6 8 8 6 7 7 7 8 6 9 7 8 6 9 7 8 6 9 7 8 6 9 7 8 6 9 7 8 6 9 8 6 9 7 8 6 9 8 6 9 7 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6 9 8 6	gazeux  "" "" "" "" "" "" "" "" "" "" "" "" "	+ 76,6	"" + 81,250,8 + 250,8 + 369,4 - 7,0 + 104,4 + 397,7 + 384,2 + 156,4,4 + 219,0 + 272,6	+ 73,66 + 78,3 + 99,4 + 80,8 + 250,6 + 403,8 (+411,1 + 405,6 + 403,8 + 148,9 + 225,0 + 279,9 - 5,7 - 25,0 + 9,2 - 10,8 - 14,8	T. T. T. T. T. (2P0³H) Giran. (2P0¹H³) Giran. Giran.  " " " T. tr. et H. T. B. Tr. et H.			
70 34 52 84 44 44 44 28	"" "94,3 +94,8 +97,6 +68,2 +37,0 +28,0 +28,1 (+29,4	"" "" "" "" "" "" "" "" "" "" "" "" ""	+ 48,0 + 51,8 + 100,3 + 100,8	+ 46,4 + 38,0 + 99,9	T. B. T. B. T. F et S. [B et P].			

TABLÉAU I. — Formation des principal et les composés étant pris, dans leur ét

NOMS	COMPOSANTS	COMPOSÉS
Sulfure ( C diamant de carbone. ( C amorphe Acide ( Si amorphe silicique. ( Si cristallisé. Sulfure ( Si amorphe silicique. ( Si cristallisé. Sulfure borique ( B amorphe)	$\begin{cases} C + S^2 \\ Si + O^2 \\ Si + S^2 \\ B^2 + S^3 \end{cases}$ $Br + Cl$ $1 + Cl$ $1 + Cl$ $1 + Cl$ $S^2 + Cl^2$ $S + O + Cl^2$ $S + O^2 + Cl^2$ $S + O^2 + Cl^2$ $SO^3 sol. + H Cl$ $SO^3 gaz + H Cl$ $Se^2 + Cl^2$	Si O <sup>2</sup> Si S <sup>2</sup> B <sup>2</sup> S <sup>3</sup> Br Cl 1 Cl 1 Cl <sup>3</sup> S <sup>2</sup> Cl <sup>2</sup> SO Cl <sup>2</sup> SO 3 H Cl " Se <sup>2</sup> Cl <sup>2</sup> *
Id. (autre)		Se Cl <sup>4</sup> Te Cl <sup>4</sup> P Cl <sup>3</sup>
Chlorure phosphorique	$P + Cl^5$ $P Cl^3 + Cl^2$ $P + Cl^3 + O$	P C15
Oxychlorure phosphorique. Chlorure d'arsenic	$PCl^{3} + O$ $As + Cl^{3}$	As Cl <sup>3</sup>

## nbinaisons chimiques, les composants uel, à + 15 degrés.— Métalloïdes (suite).

composé	CHALE	IR DÉGAGI	AUTEURS		
du co	gazeux	liquide	solide	dissous	
;+6	-25,4 $-22,1$			<i>"</i>	Fet S.T. [Bet Mat.].
io	"	"	+179,6 +184,5	"	Tr. et H. B.
12	"	"	+40,0 +31,9	"	Sab.
1.8	"	"	+ 75,8	"	Sab.
5,5	//	+ 0,7	"	"	В.
12,5	"	"	+ 6,8	"	[B.] T.
19 15 16,5 29 17,5 17,5 18,5	+ 10,9 + 40,9 + 82,8 + 1,6 + 13,4 " " + 69,7	+ 47,4 + 89,9 + 14,4 + 26,2 + 10,7 + 40,5 + 77,4 + 76,6	"" "" "" "1-109,2 + 32,6	# # # # # # # # # # # # # # # # # # #	T. [Og.] T. Og. Og. Og. Og. T. T. T. T. F. T. [B. et L.]
31,5 	"	+ 71,3		"	F. [T.]

TABLEAU I. — Formation des principa et les composés étant pris, dans leur é

NOMS	COMPOSANTS	COMPOSÉS
Chlor. de bore (Bamorp.) Chlorure de silicium. Si cristallisé.	B + Cl <sup>3</sup> Si + Cl <sup>4</sup> C diam.+ O + Cl <sup>2</sup>	B Cl <sup>3</sup> Si Cl <sup>4</sup> C O Cl <sup>2</sup>
BROMURES.		
Bromure d'iode.	I + Br	I Br
Bromure de soufre	S2+ Br2 liq.	S <sup>2</sup> Br <sup>2</sup>
Bromure   Br liquide.	P + Br <sup>3</sup>	P Br³
Bromure Br liquide.	$P+Br^5$	PBr <sup>5</sup>
Oxybromure de phosphore.	$P + O + Br^{2} \text{ liq.}$ $P Br^{3} + O$	P Br <sup>3</sup> O
Bromure d'arsenic. Br liquide.	As + Br <sup>3</sup>	AsBr³
Bromure Br liquide.	B amorphe + Br³	BBr <sup>3</sup>
Bromure Br liquide.	Si crist. + Br4	Si Br4
IODURES.	•	
lodure / l gaz de soufre. I solide	$S^2 + 1^2$	S <sup>2</sup> I <sup>2</sup>

mbinaisons chimiques, les composants uuel, à + 15 degrés. — Métalloïdes (suite).

ponus composé	CHALE	UR DÉGAG	ÉE, LE CO	MPOSÉ	AUTEURS			
du co	gazeux	liquide						
117,5	+ 89,1	+ 93,4	"	″	Tr. et H.			
170	+121,8	+128,1	"	"	Tr. et H.			
99	+ 41,1	"	"	"	В.			
207	"	"	+ 2,5	"	В.			
124	"	"	+ 2,0	"	Og.			
271	"	+ 44,8	"		B. et L.			
i31	"	"	+ 59,o	"	Og.			
187	. "	+105,8	//	"	og.			
315	"	"	+45,5	"	В.			
251	"	+ 43,2	"	//	В.			
:48	"	+ 71,0	"	//	В.			
18		"	+ 13,6)	<i>"</i>	Og.			

# TABLEAU I. — Formation des principal et les composés étant pris, dans leur état actue

		1
NOMS	COMPOSA NTS	COMPOSÉS
Biiodure ( I gaz)	P <sup>2</sup> + I <sup>4</sup>	P2 14
de phosphore. ( I solide) Triiodure ( I gaz)		
de phosphore. I solide	r+r	Pl <sup>2</sup>
lodure { I gaz { d'arsenic. ( I solide	As +- I°	As I <sup>3</sup>
lodure de silicium (1 gaz)	Si crist. $+ I^4$	Si I <sup>4</sup>
Fluorure de bore	B amorphe $+ F^3$	BF <sup>3</sup>
Fluorure de sílicium	Si amorphe + F4	Si F <sup>4</sup>
Sulfure de bore	B <sup>2</sup> amorphe + S <sup>3</sup>	$B^2S^3$
Sulfure de silicium	Si amorphe + S <sup>2</sup>	Si S <sup>2</sup>
Acide fluosilicique	$\mathrm{Si}\mathrm{F}^4\mathrm{gaz} + 2\mathrm{HF}\mathrm{diss}.$	Si F4, 2 HF dls:

mbinaisons chimiques, les composants + 15 degrés. — Métalloïdes (suite et fin).

AUTEURS	CHALEUR DÉGAGÉE, LE COMPOSÉ					
AUIEURS	dissous	solide	liquide	gazeux	du composé	
	<i>"</i>	+ 47,0	"	( <i>"</i>		
Og.	"	+ 9,8	"	"	70	
D I	. "	+ 31,3	"	"	12	
B. et Loug. Og.	"	+ 10,9	"	1 "	1.3	
**	"	+ 33,9	″	( "	- 0	
В.	"	+ 13,5	"	1 "	56	
В.	"	+ 33,9	"	"	36	
ь.	"	+ 6,7	"	1 "	30	
	"	"	"	+234,8	68	
	"	"	"	+239,8	04	
Sab.	"	+ 37,9	″	"	18	
Sab.	//	"	"	+ 10,4	92	
Truchot.	+57,6	"	"	"	44	

TABLEAU II. Formation des oxydes métalliques, d'après M. Thomsen et autres (¹).	TABLEAU II. alliques, d'après M	. Thomsen	et autres	.(1),
SWON	COMPOSANTS	POIDS du composé	CHALEUI	CHALEUR DECACÉE
		asodinos an	solide	dissous
	(K2+O(Beketoff))	94,2	(+ 98,2	+165,2
Potasse	K2+0+H20	112,2	4140,2	+165,3
	K+H+0	56,1	9,1,01+	+117.1
	(Na2 +- O (de Fore. )	63	0,16 +	+136
Soude	Na2+0+H20	80	(+136,4)	+155,8
	Na+11+0	, to	(+102,7	+112,5
	( Li <sup>2</sup> + O (Bek.)	30	[+1/11,3	+167,2
Lithine (Bek.)	Li2+0+H20	48	9'50+	+167,3
	1.1+H+0	2.4	+112,3	+118,1
Rubiding (Bek.)	Rb2+0	8,981	+ 95,5	+165,4
Ammoniague (B.)	AZ+H3+-H3O	5		+ 31,0
	1 Az+H3+0	C C		0,06 +
	(Ca+O (Moissan)	56	+135	+ 153,1
		,	j.	637

			58	59 -				
+158,4	+161,5				+14,50uf,8×3			"
+1(8,3	+133,4 + 12,1 + 10,3	(+143,4 +148,8 +217,8	+393 ou +131,0X3	+ 95,5 + 125,3	+ 16,4 + 68,9	(+ 193, 1  ou) $(+ 64, 4 \times 3)$	(+270,8 ou (+67,7%) (+9,4	+ 61,5
121,4	153 169 303	40 58	8,901	71,0 87,0	206 72	091	2332	75
Sr+H2+0	$Ba + 0$ $Ba O + 0$ $Ba O^2 + H^2 O^3$	$O + {}_{zH} + 3M$ $O + {}_{zH} + 3M$ $O + {}_{zH} + 3M$	$AI^2 + O^3 + 3 H^2 O$	$Mn + 0 + n H^2 0$ $Mn + 0^2$	$Cr^2O^3 \text{ hydraté} + O^3$ $Ee + O + nH^2O$	$Fe^2 + 0 + n H^2 0$	$Fe^3 + O^4$ $FeO + Fe^2O^3$	Ni + 0
Strontiane	Baryte (Guntz) Bioxyde de baryum (B.) Id. et eau oxygénée (B.)	Magnésie	Alumine	Protoxyde de manganèse (hydraté). Bioxyde Id.	Acide chromique	Peroxyde de fer (hydraté)	Oxyde magnétique (B.)	Oxyde de nickel (hydraté)

TABLEAU II (suite et fin). Formation des oxydes métalliques, d'après II. Thomsen et autres (¹).	TABLEAU II (suite et fin ). s métalliques, d'après M. Th	fin ). <b>Thomsen</b>	et autres (	1).
			CHALEUR	CHALEUR DÉGAGÉE
SWON	COMPOSANTS	du composé	Etat	État dissous
Oxyde de cobalt (hydraté)	Co + 0	7.5	1,1/9 +	"
Sesquioxyde de cobalt (hydraté)	Co2 + O3	166	+152,1	,,
Oxyde de zine \ anhydre	Zn + 0	81	8,18+	"
hydraté	$2n + 0 + H^20$		+83,5	"
Oxyde de cadmium (hydraté)	Cq + 0	128	+ 66,3	*
Oxyde de plomb	Pb+0	223	+ 50,8	"
Bioxyde de plomb (Ts.)	$^{-1}$ $^{-1}$ $^{-1}$ $^{-1}$ $^{-1}$	239	+ 63,4	*
anhydre	Tl2+0	121	+ 43,8	+ 39,7
Oxyde de thallium hydraté	0211+0+211	4/12	+ 45,8	+ 39,7
Peroxyde de thallium (bydraté)	T12 1 C3 1 2 E2C		4114,8	4,108,6
Protoxyde de cuivre (Dul., An.)	Cu <sup>2</sup> +carc	œ	0,20	. :
Bioxyde ( anhydre calcine ( lo.).	+ + 5	, ,	++	
de cuivre non calcine	0+n2	1,60	30,0	
Protoxyde d'étain anhydre	Sn+0		10.7	
Minerala Abbenta anhudua	Sn L O2	₹	14.47.3	

suossib gH susb

(4) Les chalours de dissolution des alcalis sent empruniées à M. Berthelet. Sans modifier les bases expérimentales de M. Thomsen, on a falt subir à ses calculs les petits changements nécessaires pour les mettre en harmonie avec es autres données des présents Tableaux, telles que la chaleur de formation de l'eau: +34,5 au lieu de 34,1.

(2) Co chiffro est calculé pour Pétat que possède Pargent précipité par le culvre : il varie de 50al à 96al suivant états allotropiques de l'argent (B). Ces différences de −20a1 à +20a1 s'appliquent a tous les composés de l'argent,

		POIDS	CHALEUR	CHALEUR DÉGAGÉE
NOMS	COMPOSANTS	du composé	État solide	État dissous
Chlorure de potassium	K + Cl	9.92	+105,7	+101.2
Id. de sodium	Na+Cl	58,5	+ 97,9	9,90 +
Id. d'ammonium (B)	Ax + H* + Cl	53,5	+ 76,8	+ 72.8
ld. de lithium	$Li + Cl^2$	(2,5)	+ 93,9	+103.3
Id. de calcium	Ca + CP	11110	+173,4	+100.0
Id. de strontium	$Sr + Cl^2$	158.6	+184,7	+195.8
ld. de barynım	$\mathrm{Ba}+\mathrm{Cl}^2$	308	1,161+	+199.0
Id. de magnésium	$M_{\rm g}+{ m C} { m I}^2$	95	4 151,2	+187,1
Id. d'aluminium	A11+ C14	0 10	/+323,6ou	+333,60u +476,20u
ld do mangandes	Mn 4- C13	200,0	+107,9X3	+107,9X3 +158,7X3
-5	Cr2 Cl4 + Cl2	136	8.86	+ 120,0
1 . (	,	317.3	0(0/	-131, over

Oxychlorure de chrome (Rec.)	Cr2Cle diss. + 0	262,2	"	+100,4
Chlorure de fer	Fe+Cl2	127	+.83,3	+100,1
ld, de fer (per)	$\mathrm{Fe^2} + \mathrm{Cl}^6$	323	+192,3 ou +255,7 ou + 64 × 3 + 85,2 × 3	+255,70u + 85,2×3
Id. de nickel	Ni + Cl <sup>2</sup>	8,621	4.1/2	+ 93,9
Id. de cobalt	Co + Cl <sup>2</sup>	129,7	+ 76,7	+ 95,0
ld. de zinc	$Zn + Cl^2$	1,36	+ 97,4	+113,0
Id. de cadmium	Cd + Cl <sup>2</sup>	183	+ 93,7	+ 96,4
Chlorhydrate de chl. de Cd (B)	CdCl2+2HCl+7H20	382	+ 40,2	*
Id. de cuivre (proto) [B.]	Cu2+Cl2	96,6	+ 70,8	*
Id. de euivre (bi)	Cu + Cl <sup>2</sup>	133,8	+ 51,4	+ 62,5
Oxyzh'orure de cuivre anhydre(B).	3Cu O + Cu Cl <sup>2</sup>	372,6	+ 1,2	
Chlorure de plomb	Pb + Cl <sup>2</sup>	277,9	+ 83,9	+ 77,9
Chlorure de thallium	T1+C1	239,5	9,87 +	+ 38,4
Chlorure d'étain (proto)	$Sn + Cl^2$	1,681		+ 81,3
Chlorure d'étain (bi)	Sn + Cl*	260,1	+129,8(liq) +158,3	+158,3
1d. d'or (per)	Λu <sup>2</sup> + Cl <sup>6</sup>	209	+ 45,6 + 51,6	+ 51,6
(1) Même remarque que pour les calculs du Tableau précédent	Tabloau précédent			

# TABLEAU III (suite).

			CUALEUR	CHALEUR DÉGAGÉE
NOMS	COMPOSANTS	du composé	État solide	État
Chlorure de cuivre hydrate (ataka- 3 Cu O + Cu Cl <sup>2</sup>	3 Cu O + Cu Cl <sup>2</sup>			
mite) (B.)	+ 4 H2O liq.	414,6	+ 23,0	*
Chlorure de mercure (proto)	$Hg^2 + CI^2$	471,0	+62,6	*
ld. de mercure (bi)	Hg + Cl <sup>2</sup>	271,0	+ 53,3	+ 50,5
Chlorure d'argent	Ag+Cl	143,4	+ 29,0	
Protochlorure d'argent (Gu)	$Ag^2 + CI$	251,3	+ 29,5	*
Chlorure de bismuth	Bi + Cl3	314,5	9.00 +	*
Chlorure d'antimoine	$Sb + Cl^3$	228,5	4.10+	
Perchlorure id.	Sl <sub>2</sub> + Cl <sub>5</sub>	299,5	+104,9(liq)	"
Oxychlorure (Güntz)	$Sb^2 + O^2 + CI^2$	347,0	+179.6	"
Chlorure palladeux (Jo)	Pd + Cl <sup>2</sup>	177,6	+ 40,5	i

									5	65									
	+ 79,8	4.00+	+3,5 à 2,7		+ 75.0	-0,8a0,3		+114,5) \$	0.3	+ 26,6)3	+ 64,2		*		*	*	*	*	
	+ 60,2	+ 95,6	+ 10,3	+ 20,0 à 23,4	+ 80,2	+ 13,6	+ 8,6 à +14,2	+118,1				3,0	8,8	- 11,5	6,35	6,6	+232	-87,15	
	336,9	1,611	1,622	187,9	1,66,1	1,20,1	234,9	58,1	78,1	126,9	65,1	133,0	. 09	38	1/9	. s	771	072	
	Pt + Cl <sup>4</sup>	*K + Br liq.	$KBr + Br^2gaz$	Ag + Br liq.	K + I sol.	$KI + l^2 gaz$	$\Lambda g + I$ sol.	K + F	KF + HF gaz	Ag + F	K+Cy gaz	$\Lambda_{\rm g} + C_{\rm y}$	$C^2 + Na^2$	$C^2 + Li^2$	$C^2 + Ca$	$C^3 + Mn$	$C^3 + \Lambda I^4$	$C^2 + \Lambda g^2$	du Tableau précédent.
tassium.	Bichlorure de platine (Pigeon)	Bromure de potassium	Tribromure de potassium (B.)	Bromure d'argent (états multiples).	lodure de potassium	Triiodure de potassium (B.)	Iodure d'argent (états multiples)	Fluorure de potassium (B. Gu.)	Fluorhydrate Id. (Gu.)	Fluorure d'argent (Gu.)	Cyanure de potassium (B)	Cyanure d'argent (B)	Carbure de sodium	Carbure de lithium	Carbure de calcium	Carbure de manganèse	Carbure d'aluminium	Carbure d'argent	(1) Mêmes remarques que pour les calculs du Tableau précédent.

-
_
$\overline{}$
7
$\sim$
100
ä
=
es sulfures métalliqu
. =
alli
ヹ
- 53
-70
~
~
_
93
نة
-
=
4
_
∍
33
200
نة
m
•
~
~
.≍
-
ಹ
=
=
×
_0
ш
_
1
- 1
ĸ.
>
-
_
-
prof.
ď
-3
м
ند
TABLEAU IV
四
À
~
н

TABLEAU	TABLEAU IV. — Formation des sulfures metalliques (¹).	on des sulfu	res metalliq	lues (¹).		
NOMS	COMPOSANTS	POIDS	спаскик le compc	cnalbur diéagée, le composé étant	AUTEURS	
		du compose	solide	dissous		
Sulfure de potassium	$K^2 + S$	110,2	+103,5	+113,5	T. Sab.	
Polysulfure id	$K^2S + S^3$	206,2	+ 15,1	$+ 5.9(^{2})$ Sab.	Sab.	503
Sulfhydrate id	K2S + H2S gaz.	144,2	+ 30,7	+ 7,7(3)	Sab.	666
Sulfure de sodium	$Na^2 + S$	78	+ 89,3	+104,3	T. Sab.	5
Polysulfure id	$Na^2S + S^3$	15/	+ 9,7	+ (4,5(2)) Sab.	Sab.	
Sulfhydrate de sodium	Na2S + H2S gaz.	112	+ 18,5	+ 7,6(2)	Sab.	
Sulfure d'ammonium	$2\Lambda z + 2\Pi^4 + S$	89	*	+ 57,7	В.	
Sulfhydrate id	$Az^2 + H^{10} + S^2$	103	0,08 +	+ 73.4	В.	
Sulfure de lithium	Li2+S	91/	"	+115,4	۲.	
Id. de strontium	$Sr^2 + S$	119,5	+ 99,3	+106,7	Sab.	
ld. de calcium	Ca + S.	72	+ 9/1,3	9,001+	Sab.	
Id. de baryum	Ba + S	1,691	+102,9	+109,8	Sab.	1
Id. de maenéetum	Marks	24	101		Sah	L

		the decision	A transfer of the same	If was a self day of	m souther softed I so on	(1) Cos combanos do manocalont en confocación a combana confocación de confocació	3
	Fabre.	"	+ 2,0	294,8	$\Lambda g^2 + Se$	ld. d'argent	pI
	Fabre.	+ 87,9	+ 79,6	157,2	$K^2 + Se$	Séléniure de potassium	Séléni
	.: E:	ž.	0,0	336	Sb <sup>2</sup> S <sup>3</sup> orangé changé en noir	pi	1d.
	zi.	2	+ 34,4	336	$Sb^2 + S^3$	d'antimoine	E
	E	*	0,5	2/1,8	$Ag^2 + S$	d'argent id	- Fd
01	Varet.	*	+ 10,9	*		de mercure rouge.	≘
٥	E	2	9,01 +	232	$H_{\rm G} + S$	de mercure noir	Р
	÷	*	+ 10,1	95,3	Cu +- S	de euivre id	Id.
	<u>;</u>	*	+ 21,6	01/1/	TI+S	de thallium id	=
	<u>≈</u>	" ,	+ 20,3	239	Pb + 8	de plomb id	<u> </u>
	<u>-</u> :	*	4 19,5	8,06	Ni + S	de nickel id	Б
	<u>-</u>	*	6,12+	90,7	Co + S	de cobalt id	-q
	<u>.</u>	*	+ 34,4	1,1/1	Cd+S	de cadmium id	<u> </u>
	zi.	*	.+ (13,0	97	Zn + S	de zine id	Ed.
	ä	"	0,12+	8/1	Fe + S	de fer id	1d.
Ш		4.5	Atoly .la	, 5	2 + 11M	de manganese (nya.)	. pr

(1) Cos nombres se rapportent au soufre solide. Les sufures solides métalliques, à partir du manganèse, sont fei les sufures précipités, aucune expérience n'ayant été faite sur les sufures cristallisés. (\*) Composants dissous.

#### TABLEAU V.

Formation des sels ammoniacaux solides depuis leurs éléments gazeux, d'après M. Berthelot.

FluorhydrateChlorhydrateBromhydrateIodhydrateAzotiteAzotatePerchlorateChlorh.d'oxyamm	$F + H^{2} + Az$ $Cl + H^{4} + Az$ $Br (gaz) + H^{4} + Az$ $1 (gaz) + H^{4} + Az$ $0^{2} + H^{4} + Az^{2}$ $0^{3} + H^{4} + Az^{2}$ $Cl + 0^{4} + H^{4} + Az$ $Cl + H_{4} + Az + O$	+ 88,0 + 76,8 + 70,1 + 57,0 + 65,0 + 88,6 + 79,7 + 75,9
Chlorh. d'oxyamm Chlorh. d'hydrazine. Azothydrate d'am- moniaque	Cl + H4 + Az + O $Cl2 + H6 + Az3$ $Az4 + H2$	+ 75,9 + 93,7 - 19,0

#### TABLEAU VI.

Décompositions multiples d'un composé explosif, par M. Berthelot.

 $AzO^6H$ ,  $AzH^3$  solide (1) =

	EA	Ü .
·	liquide	gazeuse
$\begin{array}{l} Az^2O + 2H^2O \dots \\ Az^2 + O + 2H^2O \dots \\ Az + AzO + 2H^2O \dots \\ \frac{4}{9}Az + \frac{1}{9}Az^2O^3 + 2H^2O \dots \\ \frac{5}{9}Az + \frac{1}{9}AzO^2 + 2H^2O \dots \\ \frac{1}{2}AzO^8H + \frac{1}{8}Az + \frac{18}{5}H^2O \dots \\ AzO^3H + AzH^3(tousdeuxgaz). \end{array}$	$ \begin{array}{r} + 29,5 \\ + 50,1 \\ + 28,5 \\ + 42,5 \\ + 48.8 \\ + 52,7 \end{array} $	$ \begin{array}{r} + 10.2 \\ + 30.7 \\ + 9.2 \\ + 23.2 \\ + 29.5 \\ + 33.2 \\ - 41.3 \end{array} $

<sup>(1)</sup> Si le sel était fondu, ces nombres devraient être accrus de + 4 environ.

#### TABLEAU VII.

Formation des principaux oxysels solides, depuis leurs éléments pris dans leur état actuel, d'après M. Berthelot.

Azatates	$ \begin{cases} & \text{Az} + \text{O}^2 + \text{K} \\ & \text{Az} + \text{O}^2 + \text{Na} \\ & \text{Az}^2 + \text{O}^3 + \text{H}^4 \\ & \text{Az}^2 + \text{O}^6 + \text{Sr} \\ & \text{Az}^2 + \text{O}^6 + \text{Ca} \\ & \text{Az}^2 + \text{O}^6 + \text{Pb} \\ & \text{Az} + \text{O}^3 + \text{Ag} \\ & \text{S} + \text{O}^4 + \text{K}^2 \\ & \text{S} + \text{O}^4 + \text{K} + \text{H} \end{cases} $	+119,0 +110,7 +88,6 +219,9 +205,5 +105,4 +28,7 +314,3 +276,1
Sulfates	$\begin{array}{c} S+O^{4}+Na^{2} \\ S+O^{4}+2H^{4}+2Az \\ S+O^{4}+Sr \\ S+O^{4}+Ca \\ S+O^{4}+Mn \\ S+O^{4}+Mn \\ S+O^{4}+Dn \\$	+328,1 +283,5 +330,2 +320,9 +300,9 +249,4 +215,7 +229,6 +181,7
Pyrosulfate		+167,1 +474,2
Persulfate	$S^2 + O^8 + K^2$	+454,5
Hyposulfate	$S^2 + O^8 + Az^2 + H^8$ $S^2 + O^6 + K^2$	+392,9 +413,3
• (	$S^2 + O^3 + K^2$	+273,2
Sulfites	$S^2 + O^5 + K^2$	+370,2
1.2	$\left(\begin{array}{c} S + O^3 + Na^2 \\ S + O^3 + Na^2 \end{array}\right)$	+261,4
Id	$S^2 + O^5 + Na^2  S + O^3 + Mg$	+347,4
	$(S + O^3 + Az^2 + H^8)$	+282,0(Hart) +215,5(Fo)
Id	$S^2 + O^5 + Az^2 + H^8$	$+302, \iota(Fo)$
Hyposulfite	$S^2 + O^3 + K^2$	+272,2
	$\left(\begin{array}{c} Cl + O^3 + K \\ \end{array}\right)$	+93,8
Chlamatan	KCl + O3	- 11,9
Chlorates	$ \begin{array}{c} Cl + O^3 + Na \\ Na Cl + O^3 \end{array} $	+84.8 $-13.1$
	$\begin{array}{c} RaCl + O^{6} \\ BaCl^{2} + O^{6} \end{array}$	$-13,1$ $-12,9\times 2$
	1	12,9/12

#### TABLEAU VII.

Formation des principaux oxysels solides, depuis leurs éléments pris dans leur état actuel, d'après M. Berthelot (suite).

Bromate	√ Br liq. + O³ + K	+84,3
Bromate	$KBr + O^3$	- 11,3
1.1.4.	$1 \operatorname{sol.} + O^3 + K$	+126,1
lodate	$KI + O^3$	+45,9
	$Cl + O^4 + K$	+113,5
D 11	K Cl + O4	- <del>+</del> 7,8
Perchlorates	$Cl + O^i + Na$	+100,3
	Na Cl + O <sup>4</sup>	+ 2,4
	$P + O^4 + Na^3$	+452.4
_, ,	$P + O^4 + Na^2 + H$	+414.9
Phosphates	$P + O^4 + Na + H^2$	+365.0
	$P^2 + O^8 + Ca^3$	+919,2
Rorate	$B^4 + O^5 + Na^2$	+748,1
Silicate	Si crist. $+0^3 + Ca$	+344.4
	$C + O^3 + K^2$	+278,8
i	$C + O^3 + Na^2$	+270,8
	$C + O^3 + Sr$	+279,2
0 1	$C + O^3 + Ca$	+274 (spath)
Carbonates	$C + O^3 + Mg$	+266,6
(carbone diamant).	$C + O^3 + Mn$	+208,6
	$C + O^3 + Pb$	+166,7
	$C + D^3 + Zn$	+191,2
	$C + O^3 + Ag^2$	+120.5
	$C + O^3 + K + H$	+233.3
Bicarbonates	$C + O^3 + Na + H$	+227,0
	$C + O^3 + Az + H^4$	+205,3
Formiates	$C + H + K + O^2$	+164,0
(même remarque ).	C + H + Na + O2	+159,0
,	$C^2 + H^3 + K + O^2$	+175,7
Acétates	$C^2 + H^3 + Na + O^2$	+170,3
(même remarque).	$C^2 + H^{\dagger} + Az + O^2$	+150,2
		, -

#### TABLEAU VII.

Formation des principaux oxysels solides, depuis leurs éléments pris dans leur état actuel, d'après M. Berthelot (suite et fin).

	$C^2 + K^2 + O^4$	+324,7  ou $162,3\times2$
Oxalates	$C^2 + Na^2 + O^4$	+315,0  ou $157,5 \times 2$
(même remarque).	$C^2 + H^8 + Az^2 + O$	$+270,100$ $135,1 \times 2$
	$C^2 + Ag^2 + O^4$	+155,7  ou $77,8+2$
	SELS ACIDES.	
. ,	$SO^8 + SO^4K^2 = S^2O^7K^2$	$^{2}1 + 27,7$
1	SO4H2 sol. + $SO4K$	2)
Bisulfates	$= S^2 O^8 K^2 H^2$	+ 15,0
	SO4H2 sol. + SO4Na	21
	$= S^2 O^8 Na^2 H^2$	+ 17,0
Bichromate	$Cr O^3 + Cr O^4 K^2$	+ 15,0
Biiodate	$10^{3} H + 10^{3} K$	+ 3,3
Bioxalate	1 C2H2O4+ 1 C2Na2O	4 + 1,9
D'a a a	+ C4 H6 O6	1 =
Bitartrate	$+\frac{1}{3}$ C <sup>4</sup> H <sup>4</sup> Na <sup>2</sup> O <sup>6</sup>	+ 7,5
Biacétate	$C^2 H^4 O^2 \text{ sol.}$ $+ C^2 H^3 Na O^2$	+ 0,1
Triacétate	$2 C^2 H^4 O^2 \text{ sol.}$ + $C^2 H^3 Na O^2$	+ 5,5
SE	LS DOUBLES (Gh, T)	
	SO4K2 + SO4Zn	1 + 3,9
0.10	SO4K2+SO4Cu	
Sulfates	SO4 K2 + SO4 Mn	
	$SO^4Na^2 + SO^4Mn$	

## TABLEAU VIII.

au moyen des acides dissous (I équiv. dissous dans 2 litres ou 4 litres de liqueur) Formation des principaux sels, dans l'état dissous ou précipité, vers 15 degrés, d'après MM. Berthelot et Thomsen.

-									
BASES.	снговивкя ПС1 1 éq. = 2 l.	AZOTATES AZ O <sup>6</sup> II 1 eq. = 2 l.	лоётатея С'ян'04 1 éq. = <u>9</u> 1.	FORMATES C111804 16q = 21.	FORMATES OXALATES $C^{2} \Pi^{3} O^{4} = \frac{1}{2} C^{4} \Pi^{3} O^{8}$ $\delta q = 21$ . $1 \delta q_{*} = 41$ .	Chlorures acotales certain formates oxalates sulfates sulfates curpores $(2^4 H^4 O^4 - 2^4 H^4 O^4$	SULPURES HS 1 éq. == 81.	сулипкв Су Н 1 éq. = 2 l.	CVANURES GARBONATES  Cy H  Cq. = 2 l. 1 éq. = 151.
NaOH (1)		13,7		13,4	14,3	15,85	3,85	2,0	10,2
КОН	13,7	13,8	13,3	13,4	14,3	15,7	3,85	3,0	10,1
Az H <sup>3</sup>		12,5		6,11	12,7	14,5	3,1	1,3	5,3
CaO (2)		13,9	13,4	13,5	18,5(5)		3,6	3,2	(,)8(,)
1 Ba O(3)	13,85	13,9		13,5	16,2	(\$)4(\$)		3,2	11,11
1 Sr O (4)	14,0			13,5	17,6		"	3,1	10,5(6)
· 1 Mg O(5)	13,8(8)			"	. "	15,6		. "	0,0
4 MnO(6)	8,11	11,7	11,3(8)	10,7	14,3	13,5	5,1(5)	"	6,8(6)
FeO	10.7	*	6,6		*	12,5		"	5,0
O.I.V.	11,3	"	"	"	"	13,1	"	"	"
CoO.	9'01	"	"	"	"	13,3	"	"	· //

6,9

20,9(5)

7,0

5,2(<sup>11</sup>) " 5,9

 $\frac{1}{8}$  Ag<sup>2</sup> O(5) +20,1 (8)

 $\frac{1}{9} \text{ Hg O}(5)$   $\frac{1}{9} \text{ Ag}^2 \text{ O}(5)$   $\frac{1}{9} \text{ Al}^2 \text{ O}(7)$ 

1. Fe<sup>2</sup> O<sup>3</sup> (<sup>7</sup>)

24,35

9,2

6,6

7,5(\*)

CuO

$\left  \frac{1}{6} \operatorname{Cr}^2 O^3(1^2) \right  = 6,9$	*	*	*		8,3	"	*	"
(1) 1 équiv. = 2 litres. — (2) 1 équiv. = 25 litres. — (3) 1 équiv. = 6 litres. — (4) 1 équiv. = 10 litres. — (5) Précipité: observation qui s'annlique aux oxalates et aux carbonates	tres. — Précipit	$(^2)$ ı équ	iv. = 251	i s'applie	(3) r équiv	. = 6 lith	es. — (4)	r équiv.
terreux et métalliques, ainsi qu'aux oxydes et sulfures métalliques. — (°) Cristallisé. — (°) Hydraté. — (°) 1 équiv. = (°) litres: ce ani s'amplique à lous los cels formés nar des oxydes.	es, ainsi équiv. =	qu'aux q	e anis	sulfures	métalliq	ues. —	(6) Criste	llisé. —
insolubles. — (9) Tr	ès étend	u. — (10)	Hg Cl so	lide + 11	o; HBré	tendu: H	ig Br diss.	+13,7;
solide + 15,4; III ét	tendu Hg	I rouge -	+ 23,2.	- (11) HB	r étendu -	-:08v →	+ 22,5 a	+ 25,5;
Provenant de CrCl oxydé prend 2 HCl : $5.0 \times 9.0$ Oxyde modifié nav NaO prend	+ 20,3 oxvdé	a abora, prend 2	Purs +	52,1: 0 × 2:	Oxyde	a des sel nodifié u	is violets	; Oxyde
$2 \text{ HCl}: +5,0 \times 2 \text{ (Rec.)}.$	Rec.).						O mil Tim	, prond

les alcoolates alcalins. La formation des bromures et iodures solubles dégage en général la même quantité de chaleur que la formation des chlorures correspondants. Il en est de même des La chaleur, dégagée dans la formation des sels métalliques, varie notablement avec la concentration; il en est de même pour les sels ammoniacaux formés par les acides faibles et pour azotates, chlorates, bromates, hyposulfates solubles. La formation des sels solubles de lithine et d'oxyde de thallium dégage la même chalcur que celle des sels de soude correspondants.

#### TABLEAU IX. — Chalcur dégagée dans la formati diamant, hydrogène gazeux, oxygène gazeu d'après les chalcurs

NOMS	COMPOSANTS	POIDS moléculai
Car	bures	
Carb. amorphe changé en diam.	С	12
Oxyde de carbone. Acide carbonique. Acétylène. Éthylène. Méthyle (hydrure d'éthylène). Formène. Allylène. Propylène. Triméthylène. Hydrure de propylène Amylène. Diamylène Benzine. Dipropargyle. Diallyle. Toluène Styrolène. Cymène (propyltpara) Camphène cristallisé inactif Citrène. Térèbenthène liquide. Naphtaline. Diphényle. Acénaphtène. Dibenzyle. Stilbène.	$\begin{array}{c} C & + O \\ C & + O^2 \\ 2 (C & + H) \\ 2 (C & + H^2) \\ 2 (C & + H^3) \\ C & + H^4 \\ C^3 & + H^6 \\ C^3 & + H^6 \\ C^5 & + H^{10} \\ 2 (C^5 & + H^{10}) \\ 2 (C^3 & + H^3) \\ 2 (C^3 & + H^5) \\ C^5 & + H^6 \\ C^8 & + H^8 \\ C^{10} & + H^{14} \\ C^{10} & + H^{14} \\ C^{10} & + H^{16} \\ C^{20} & + H^{3} \\ C^{12} & + H^{10} \\ C^{12} & + H^{10} \\ C^{12} & + H^{10} \\ C^{14} & + H^{14} \\ C^{15} & + H^{16} \\ C^{15} & +$	28 44 26 ou 13 28 ou 14 30 ou 15 16 40 42 44 70 ou 14 78 78 82 104 136 136 136 136 136 136 138 154 154 158 158 158 158 168 169 169 169 169 169 169 169 169

s composés organiques depuis leurs éléments : carbone ote gazeux, calculée par M. Berthelot, mbustion et autres données.

CHALEUR DÉGAGÉE, le composé étant				AUTEURS	CHALEUR de combustion à pression constante
azeux	liquide	solide	dissous		(etat actuel)
1		Ca	rbures		
				F. et S. [B.]	94,3 (diam.)
"	"	+ 3,35	<i>"</i> .	et P. ].	"
<b>⊢</b> 26,1	"	"	"	В.	68,3
-+94,3	"	"	+99,9	B. et Pet.	"
-58, 1	"	"	"	[B.] T.	315,7
-14,6	2/	"	"	[B.]	341,1
+23,3	"	"	"	T. [B. et M.]	372,3
+18,9	"	"	"	В.	213,5
-52,6	."	"	"	[B. et Mat.]	473,6
- 9.4	"	"	"	[B.et Mat.]T.	499,3
-17.I	"	"	"	T.[B.et Mat.]	507,0
+30,5	, ,, , ,	"	"	T.[B.et Mat.]	528,4
+ 7,3	+ 12,5	"	"	F. et S.	811,3
+29,9	+ 36,8	"	"	B. T. St.	1596,2
-11,3 $-80,8$	- 4,1	- 1,8	"	B. et Og.	784,1 (gaz) 853,6 (gaz)
+6,5	",	",	",	B. et Og.	904,3 (gaz)
"	+ 2,3	",	",	Stoh.	933,8
"	- 16,1	"	<i>",</i>	Stoh.	1045,5
"	+ 13,5	"	,,	St.	1412,5
".	"	+ 27,2	,,	B. et Vie.	1467,8
+12,2	+ 21,7	"	"	F.etS.[B.etM.]	
-5,2	+ 4,2	"	,,	F.etS.[B.et M.]	1490,8
"	- 2-,4	- 22,8	"	B., Vie, Rec, L.	
"	"	-33,5	"	B. et Vie.	1510,1
"	"	-44,6	"	B. et Vie.	1521,2
"	"	- 27,0	"	B. et Vie.	1830,2
"	"	— 48, r	"	B. et V.	1777,3

## TABLEAU IX (suite). — Chaleur dégagée d'éléments : carbone diamant, hydrog

NOMS	COMPOSANTS	POIDS moléculair
· Carbure	es (suite).	- 4
Anthracène. Phénanthrène Rétène. Chrysène.	$egin{array}{l} \mathbf{C}^{14} & \leftarrow \mathbf{H}^{10} \\ \mathbf{C}^{14} & \leftarrow \mathbf{H}^{10} \\ \mathbf{C}^{18} & \leftarrow \mathbf{H}^{18} \\ \mathbf{C}^{18} & \leftarrow \mathbf{H}^{12} \\ \end{array}$	178 178 234 228
Ale	cools	- 1
méthylique. ordinaire. propylique butylique (iso). triméthylcarbinol amylique (fermentation). caprylique éthalique allylique campholique (bornéol) Alcool benzylique Menthol	$\begin{array}{c} C & + H^4 + O \\ C^2 & + H^6 + O \\ C^3 & + H^8 + O \\ C^4 & + H^{10} + O \\ C^5 & + H^{12} + O \\ C^5 & + H^{12} + O \\ C^6 & + H^{18} + O \\ C^{16} & + H^{18} + O \\ C^7 & + H^8 + O \\ C^{10} & + H^{20} + O \\ \end{array}$	32 46 60 74 74 88 130 242 58 100 108
Phénol Orcine. Thiophène. Hydroquinon. Pyrogallol. Glycol. Propylglycol Pinacone. Terpine. Glycérine. Érythrite. Arabitol.	$\begin{array}{c} C^{6} + H^{6} + O \\ C^{7} + H^{8} + O^{2} \\ C^{4} + H^{4} + S \\ C^{6} + H^{6} + O^{2} \\ C^{5} + H^{6} + O^{2} \\ C^{3} + H^{8} + O^{2} \\ C^{3} + H^{8} + O^{2} \\ C^{6} + H^{14} + O^{2} \\ C^{5} + H^{8} + O^{3} \\ C^{4} + H^{10} + O^{4} \\ C^{5} + H^{12} + O^{5} \\ \end{array}$	94 124 84 110 126 62 76 118 172 92 122 152

#### r förmation des composés organiques depuis leurs azeux, oxygène gazeux, azote gazeux, etc.

1	CHALEUR I		t	AUTEURS	CHALEUR de combustion à pression
gazeux	liquide	sollde	dissous	1	(état actuel)
1		Carl	o <b>ures</b> (sui	ite).	
""	" " "	-42,4 $-35,2$ $-6,8$ $-28,9$	"	B. et Vie. B. et Vie. B. et Vie. Stoh.	1707,6 1700,4 2325,2 2140,3
			Alcools		
- 53,3,3,-59,8,-59,8,-68,6,9,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1,1	+ 69,9 + 78,6 + 85,5 " + 91,6 +113,3 " + 47,2	" + 89,4 " + 177,6 " + 97,0 " + 123,0 + 36,8 + 111,4 " + 87,3	+ 94,4  " + 49,3  " + 34,2  +109,0  + 82,9  +135,8  +114,0  "  + 167,1  +214,4	F. et S. (Stoh.)   B. ] D.A.F. S.   L.   L.     F. et S [L.].   L.   E.   E.     E.   E.   E.     E.   E.	325,7 480,3 636,7 632,8 793,9. 1252,1 2504,2 442,7 1467 895,3" 1509,2

#### TABLEAU IX (suite). — Chaleur dégagée de éléments : carbone diamant, hydrogè

$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	moléculair
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	1 182
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	180
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	180
	164
$ \begin{array}{ c c c c c c }\hline \text{Ether methylique} & & & & & & & & & & & & & & & & & & &$	212
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	46
Arabinose $C^5 + H^{10} + O^5$ Polyglucosides   inuline, gommate arabique, dextrine   $n(C^6 + H^{10} + O^5)$ Cellulose (coton)   $n(C^5 + H^{10} + O^5)$ Saccharose   $n(C^5 + H^{10} + O^5)$ Ci' $+ H^{20} + O^5$ Ci' $+ H^{20} + O^{11}$ Tréhalose   $-1$	74
Arabinose   C5 + H <sup>10</sup> + O5     Polyglucosides   inuline, gonn- me arabique   $n(C^6 + H^{10} + O^5)$   Cellulose (coton)   $n(C^5 + H^{10} + O^5)$   Saccharose   $n(C^5 + H^{10} + O^5)$   Ci <sup>2</sup> + H <sup>22</sup> + O <sup>11</sup>   Tréhalose   C <sup>12</sup> + H <sup>22</sup> + O <sup>11</sup>   Id.	74
$ \begin{array}{c c} \text{Polyglucosides} & \text{famidon} \\ \text{inuline, gons} \\ \text{me arabique,} \\ \text{dextrine} \\ \text{Saccharbse} \\ \text{Lactose (sucre de lait)} \\ \text{Tréhalose} \\ \end{array} ,  n(G^5 + H^{10} + O^5) \\ C^{12} + H^{20} + O^{11} \\ C^{12} + H^{22} + O^{11} \\ 1 \\ \text{Id} \\ \end{array} $	150
Cellulose (coton) $n(C^5 \rightarrow H^{10} \rightarrow O^5)$ Saccharôse. $C^{12} \rightarrow H^{22} \rightarrow O^{11}$ Lactore (sucre de lait) $C^{12} \rightarrow H^{22} \rightarrow O^{11}$ Tréhalose. Id.	
Cellulose (coton) $n(C^5 \rightarrow H^{10} \rightarrow O^5)$ Saccharôse. $C^{12} \rightarrow H^{22} \rightarrow O^{11}$ Lactore (sucre de lait) $C^{12} \rightarrow H^{22} \rightarrow O^{11}$ Tréhalose. Id.	162 n
Cellulose (coton) $n(C^5 \rightarrow H^{10} \rightarrow O^5)$ Saccharôse. $C^{12} \rightarrow H^{22} \rightarrow O^{11}$ Lactore (sucre de lait) $C^{12} \rightarrow H^{22} \rightarrow O^{11}$ Tréhalose. Id.	1021
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	
Tréhaloseld.	342
Fiendosc	342
Maltose Id.	342
	342
Mélitose (raffinose) $C^{18} + H^{22} + O^{16}$	501
Glucoheptose C + H11+ O	210
Aldehydes	
Aldéhyde méthylique C + H <sup>2</sup> + O	1 30
Aldéhyde $C^2 + H^3 + 0$	44
Aldol $C^{\dagger} + H^{\dagger} + O^{\dagger}$	88
Glyoxal $C^2 + H^2 + O^2$	58
Paraldéhyde. $C^6 + H^{12} + O^3$	1.32
Acétone. $C^3 + H^6 + O$	58
Aldéhyde valerique $C^5 + H^6 + O$	86
Aldehyde benzylique $C + H^6 + O$	106
Diéthylacetone $C^5 + H^{10} + O$	86
Ald, crotonique $C^i + H^6 + O$	70
OEnanthol. $C^2 + H^{14} + O$	114

#### la formation des composés organiques depuis leurs gazeux, oxygène gazeux. etc.

	CHALEUR le comp	DÉGAGÉE, osé étan	t	AUTEURS	CHALEUR de combustion a pression
gazeux	liquide	solide	dissous		constante
,		Alc	ools (suit	e).	
"	//	1+320,01	+315.7	St. [B. et V.]	1 729.4
"	1:	+302,6	+300.4	B. et Rec.	677,2
"	//	313,3	+309.4	B. et Rec.	666,5
"	"	-269,4	"	B. et Rec.	710,4
"	"	-370,9	"	Fogh.	841.2
51,4	//	"	+ 59.7	В.	344,2
62,8	+70,5	"	+ -6.4	[B.] D.F.etS	
18,2	+ 24,3	"	+ 25.8	B.	308,4(gaz)
"	//	]+258,8]		B. et Mat.	557,2
		+225,9	)	Id.	684.9
"	,	+231,4	"	St. [B. et V.]	678,3
"	,	a	<i>"</i>		à
		+243,6		Id.	667.2
11	,	+230,4	"	St. B. et V.	680.4
"	"	535,6	+534.8	St. [B. et V.]	
pr	"	-537.4	"	Stoh.	1351.4
"	//	+538.9	"	B. et V.	1349,9
"	//	+538.1	"	Stoh.	1350.7
"	"	$\begin{vmatrix} +775.3 \\ +359.2 \end{vmatrix}$	"	B. et Mat.	2026.1
"	/′			Fogh.	783.9
		A	ldéhydes		_
- 25,4	<i>P</i>	//	+ 40,4	Delep.	137.0 (gaz
51,1	+57,1	"	+66,9	B. et Og.	275,5 (gaz
"	+106,3	"	"	L.	546,9
"		+ 85,2	+ 84.0	Fo.	172,4
# 50.0	+166,6	"	<i>"</i>	L.	813,2
- 53,8		"	-68,8	F. et S.	423,6
. 16 0	$+ \frac{74}{7}, \frac{3}{4}$ $+ \frac{25}{4}$	"	+ 73.9	L.	742.2
. 16,0	+ 25,4	. "	"	Stoh.	841,7
,,	+ 79.6	//	//	L. L.	736.9
"	+41.9 +80.5	"	"		542,3
"	+ 80.5	"	//	L.	1062,6

#### TABLEAU IX (saite). — Chaleur dégagée da éléments : carbone diamant, hydrogè

хомѕ	COMPOSANTS	POIDS :-
Aldéhyd	les (suite).	
Aldéhyde camphol. (camphre) Quinon; Méthylal diméthylique Acétal Oxyde de mésityle	$ \begin{array}{c} C^6 + H^4 + O^2 \\ C^3 + H^8 + O^2 \\ C^6 + H^{14} + O^2 \end{array} $	152 108 76 118 98
I	Acides	
Acide formique	$C + II^2 + O^2$	46
Id. acétique	$C^2 + H^4 + O^2$	6o ·
ld. id. anhydre ld. propionique. ld. id. anhydre ld. id. anhydre ld. isobutyrique ld. valérique normal. ld. caproique ld. nonylique ld. oxalique ld. malonique ld. mésoxalique ld. fumarique ld. glycollique ld. glycollique ld. garicylique ld. caticylique ld. citrique ld. citrique ld. citrique ld. citrique ld. cuminique	$ \begin{array}{c} 2 \left( \begin{array}{c} \mathbf{C}^2 + \mathbf{H}^3 + \mathbf{O}^2 \\ \mathbf{C}^3 + \mathbf{H}^3 + \mathbf{O}^2 \\ \mathbf{C}^3 + \mathbf{H}^3 + \mathbf{O}^2 \\ \mathbf{C}^4 + \mathbf{H}^3 + \mathbf{O}^2 \\ \mathbf{C}^4 + \mathbf{H}^3 + \mathbf{O}^2 \\ \mathbf{C}^5 + \mathbf{H}^{36} + \mathbf{O}^2 \\ \mathbf{C}^5 + \mathbf{H}^{36} + \mathbf{O}^2 \\ \mathbf{C}^5 + \mathbf{H}^{36} + \mathbf{O}^2 \\ \mathbf{C}^2 + \mathbf{H}^2 + \mathbf{O}^4 \\ \mathbf{C}^3 + \mathbf{H}^4 + \mathbf{O}^4 \\ \mathbf{C}^3 + \mathbf{H}^4 + \mathbf{O}^4 \\ \mathbf{C}^3 + \mathbf{H}^4 + \mathbf{O}^6 \\ \mathbf{C}^4 + \mathbf{H}^6 + \mathbf{O}^4 \\ \mathbf{C}^4 + \mathbf{H}^6 + \mathbf{O}^4 \\ \mathbf{C}^7 + \mathbf{H}^4 + \mathbf{O}^3 \\ \mathbf{C}^7 + \mathbf{H}^6 + \mathbf{O}^2 \\ \mathbf{C}^7 + \mathbf{H}^6 + \mathbf{O}^2 \\ \mathbf{C}^7 + \mathbf{H}^7 + \mathbf{O}^7 \\ \mathbf{C}^7 + \mathbf{C}^7 + \mathbf{C}^7 + \mathbf{C}^7 + \mathbf{C}^7 + \mathbf{C}^7 \\ \mathbf{C}^7 + \mathbf{C}^7 + \mathbf{C}^7 + \mathbf{C}^7 + \mathbf{C}^7 + \mathbf{C}^7 + \mathbf{C}^7 \\ \mathbf{C}^7 + $	51> 74 65 × 88 88 102 116 158 90 104 120 136 118 116 116 116 138 138 138 132 162

### a formation des composés organiques depuis leurs ;azeux, oxygène gazeux, azote gazeux, etc.

le	CHALEUR DÉ			AUTEURS	CHALEUR de combuston à pression
gazeux	liquide	solide	dissous		(état actuel)
		Aldéh	ıydes (sı	uite).	
//	//	1+80,3		L.[Stohet B.]	11414.7
"	"	+ 47,0		B., Rec., L.	
+118,2	+125,0	"	+128,2	B. et Og.	440,7 (gaz).
"	+130,2	"	"	L.	918,6
"	+64,7	"	//	L.	846,1
		Ac	cides		
1000 + 96,7		/ .	1	D of Mad	61,7 (liq.)
'200° + 90,7 )	+101,5	+104,0	+101,0	b. et .nat.	01,7 (Hq.)
120° + 112,1			1 6	F at S ID at M :	209,4 (liq.)
250° + 107,2	+117,2	T119, /	+11,,0	F. et S. [B. et M.]	
+145,6	+152,3	"	//	B. et L.	431,9
+112,5	+122,5	"	+128,1		367,4
"	+163,7	"	" .	L.	717,1
"	+128,8		+129,4	F. et S., St.	524,4 (liq.)
"	+135,2	"	" .	L.	518,0
"	+134,7	"	"	St.	681,8
"	$\pm 149,6$	"	"	[L.]St.	1830,2
"	+182,2	1 -0 - 0	//	L.	1287,4
- //	"	+187,8 +213,7	"	St. [L.]	759,7
"			+261,4	St.[L.]	207; <b>2</b> 255, I
. "	// M	+292,5		Mat.	128.3
"	"		+223,4		354,4
3/1	"	-196.5		L.	318,6
21/	<i>r</i> :	+188,2		L. St.	326.7
2//	"		+157,5		166,8
-//	. //	+132.1	+125,7	B., Wr., Rec.	
-11	111		+135,0		725,9
-11	111	$\pm 367,2$		Stoh.	474,6
:11	- 91,9			B., Rec. et L.	722,9
"	s #/	+117,1		St.	1239,9
		1	1	1	

#### TABLEAU IX (suite). - Chaleur dégagée dan éléments : carbone diamant, hydrogèn

NOMS	COMPOSANTS	POIDS moléculaire
Acides	s (suite).	
Acide phtalique (0) Id. quinique Id. camphorique Id. mellique		166 192 200 342
Étl	ners	
Éthers composés formés par les acides organiques	"	n
Éther méthylformique Id. éthylformique Id. éthylacétique Id. méthyloxalique Id. éthyloxalique liquide Id. méthylcarbonique Id. méthylcarbonique Id. éthylcarbonique Acide éthylsulfurique Acide iséthionique Éther méthylazotique Id. azotique Nitroglycérine Nitromannite	$\begin{array}{c} C^2 + H^4 + O^2 \\ C^5 + H^6 + O^2 \\ C^4 + H^8 + O^2 \\ C^4 + H^8 + O^4 \\ C^5 + H^{10} + O^4 \\ C^3 + H^6 + O^3 \\ C^5 + H^{10} + O^3 \\ C^4 + H^6 + S^2 + O^4 \\ \text{Id.} \\ C + H^3 + Az + O^3 \\ C^2 + H^5 + Az + O^3 \\ C^6 + H^5 + Az + O^3 \\ C^6 + H^5 + Az + O^2 \\ C + H^3 + Az + O^3 \\$	60 74 88 118 146 90 118 126 126 77 91 227 432 61

## la formation des composés organiques depuis leurs gazeux, oxygène gazeux, azote gazeux, etc.

le	chaleur de compose		dissous	AUTEURS	CHALEUR de combustion à pression constante detat actuel)
F	1	Acid	e <b>s</b> (suit	· ).	
" " "	: // : // : // d	+189.8 $+240.4$ $+253.2$ $+550.4$	+256,7	B. et L. B. et Rec. L. St.	771,6 833,7 1241,8 788,2
		1	Éthers		
<i>,</i> "	Approxim chaleur de- gagée dans la format, de l'achte de chal, de lormat, de l'alrool chal de lor- mat, de l'est 2,0 jour chaque équival, d'alcool.	,,,	"	В.	Somme des chaleurs de combustion de l'acide et de l'alcool + 2,0; approxim.
+ 87,9 +101,5 +105,2 +184,0 # " " " " " " " + 21,8	+ 91,8 +109,3 +116,1 +181,7 +191,6 +150,2 +174,3 " +39,9 +48,5 +94,2 " +28,8	11	-111,4 +119,2 +153,8 +197,7 " +212,4 +211,5	[B.] F. et S. [B.] F. et S. B. B. L. L. L. B.	

#### "TABLEAU"IX (suite). — Chaleur dégagée dan éléments ; carbone diamant, hydrogèn

NOMS	COMPOSANTS	POIDS moléculaire
Éthers	(suite).	
Nitréthane , Zincéthyle		75 123
·		Composé
Éther méthylchlorhydrique Id. méthylbromhydrique Éther méthyllodhydrique Formène bichloré Id. trichloré (chloroforme) Id. perchloré Èthylène perchloré Éthylène perchloré Éther chlorhydrique Id. bromhydrique Id. iodhydrique Chlorare d'éthylène et chlorure d'éthylène Hydrure d'éthylène perchlore. Bromure d'éthylène (Br liq.). Chlorhydrate d'amylène Brombydrate Id. Iodhydrate d'amylène Chlorhydrate de camphène Chlorhydrate de camphène	$C^{10} + H^{17} + Cl$ $C^{10} H^{17} \text{liq.} + H Cl$	50,5 95 142 85 119,5 154 166 64,5 109 237 188 106,5 151,0 198 172,5 "
ld. de citrène Glycol monochlorhydrique	$C^{10}$ H <sup>16</sup> liq. + 2 HCl $C^2$ + H <sup>5</sup> + Cl + O	·8o,5

#### "formation des composés, organiques depuis leurs neux, oxygène gazeux, azote gazeux, etc.

chaleur dégagée le composé étant				AUTEURS.	CHALEUR de combustion à pression constante		
- gazeux.	Hquide.	solide.	dissous.		(état actuel).		
	Éthers (suite).						
-31,9	+ 38,8 + 2,8	"		B. et Mat. Gu.	322;2 40485		
hlorés.							
- 29,0	+33.9	"	- //	В.	"		
⊢. i3,7	"	"	"	В.	"		
- 9,1	+ 15,6	"	. //	В.	. "		
-131,4	+37,8	"	"	B. et Og.	"		
<b>⊢</b> 46,6	+ 53,9	"	+ 56,1	B. et Mat.	//		
+68,5	+75,7	"	57	B. et Mat.	"		
"	+ 45,5	"	"	B. et Mat.	"		
+ 39,r	+ 45.5	"	"	В.	"		
1-27,9	+ 34,5	"	"	B.	"		
+ 17,2	+ 24,7	"	//	В.	"		
+ 34,4	+ 41,0	"	"	B. et Og.	"		
n11	+108.0	. //	"	B. et Mat.	"		
+6,5	+ 14,7	: //	"	B.	1 //		
+ 14,0	+ 20,0	"	"	В.	"		
+113,1,	+ 20.1	"	"	В.	"		
+ 14,3	+ 23,7		"	В.	"		
3.11	111	+64,5		B, et Mat.	"		
2 11	' //	+ 15,3		B. et Mat.			
- //	211	+66,1 +38,0		B. et Mat.	1://		
- 11	","	+105.0					
***	"	+40.2		B. et Mat.	-"		
31//	+ 76,2	1 40,2	+ 77.5	iB.	/ "   -//		
	1 , , , , ,	1	1, 11,	1	1		

NOMS.

## TABLEAU IX (suite). — Chaleur dégagée étéments : carbone diamant, hydro

COMPOSANTS.

POD

molėcu -

		,	Comp
-	Chlorure acétique Chloral	$ \begin{vmatrix} C^2 + H^3 + CI + O \\ C^2 + H + CI^3 + O \\ C^2 H CI^3 O + H^2 O \text{ lig.} \end{vmatrix} $	7.14 16.1
	Bromure acétique. lodure acétique. Benzine bichloree. ld. perchlorée. Phénol monobromé. ld. bibromé. ld. tribromé.	$\begin{array}{c} C^2 + H^3 + Br \operatorname{liq}. + O \\ C^2 + H^3 + I \operatorname{sol}. + O \\ C^6 + H^6 + CI^2 \\ C^6 + CI^6 \\ C^6 + H^5 + Br + O \\ C^6 + H^5 + Br^2 + O \\ C^6 + H^5 + Br^3 + O \end{array}$	12 17 14 28 17 25 33
Name and Address of the Owner, where	Al	calis.	- 1
THE REAL PROPERTY AND PERSONS ASSESSMENT OF THE PERSONS ASSESSMENT OF	Aniline	$\begin{array}{c} C \to H^5 + Az \\ C^2 + H^7 + Az \\ C^2 + H^9 + Az \\ C^3 H^9 Az gaz + HCl gaz \\ C^6 + H^7 + Az \\ C^6 H^7 Az gaz + HCl gaz \\ C^6 + H^8 + Az^2 \end{array}$	31 45 50 105 93 129
ĺ			Compo
A STATE OF THE PERSON NAMED IN COLUMN NAMED IN	Oxamide solide. Acétamide. Benzamide. Succinimide. Nitrile acétique. Nitrile propionique. Nitrile benzoique.	$\begin{array}{l} C^2 + H^4 + Az^2 + O^2 \\ C^2 + H^5 + Az + O \\ C^2 + H^5 + Az + O \\ C^4 + H^3 + Az + O^2 \\ C^2 + H^3 + Az \\ C^3 + H^5 + Az \\ C^3 + H^5 + Az \end{array}$	55 103

CHALEUR

#### formation des composés organiques depuis leurs reux, oxygène gazeux, azote gazeux, etc.

CHALEUR DEGAGEE,

le composé ctant				AUTEURS.	de combustion a pression constante
izeux.	liquide.	solide.	dissous		(état actuel).
alorés	(Suite).		'	•	
58,5	+ 64,7	//		B. et Mat.	1 //
69,0	+ 77,0 + 7,3	//	+ 88.9	В.	"
2,0	+7,3	+ 12,1	+11,9	В.	"
ut gaz.)					
"	+ 53.9	"	"	В.	//
11	+ 40,4	+ 41,6	",		"
"	//	T 11.0	"	B. et Mat. B. et Mat.	,,
"	33 -	36.5	",	B. et Wr	1 "
11	+ 33,7 + 29,9	33 4	"	B. et Wr.	"
"	2919	+ 31 5	"	B. et Wr.	"
		1 1 01,0		12. 0	
		A	lcalis.		
9.9	1 "	//	//	Muller.	256,9
20,4	+ 27,0		+ 33,3	В.	409,7
1,4	+ 5.6	"	+ 14.3	В.	592 (gaz.)
11	//	+ 39.8	[+39,3]	В.	"
19.8	- 11,2	-	- 11.4	₽.	818.5 (liq.)
11	//	+35.9		L.	"
7/	+ 36	+38,6	1 + 36,5	[B.	805,8 Petit.
otés.	•				
: //	1 //	1+120	//	В.	196,9
11	11	$\begin{vmatrix} +129.7 \\ +78.1 \\ +49.3 \end{vmatrix}$	+ 56.6	B. et Fg.	
11	"	- 49.3	"	Id.	382,7 852,3
"	"	+110,5	//	B. et Fg.	439,2
"	+ 0,5	//	//	B. et P.	201,6
"	$\begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$	"		Id.	446,7
11	<b>1</b> − 33, i	//	//	Id.	865,9
-dames					

## "TABLEAU'IX (suite). - Chalcur dégagée déments : carbone diamant, hydro

POIL NOMS. COMPOSANTS. molécul Comp Nitrile malonique.....  $C^3 + H^2 + Az^2$ Nitrile succinique . . . . . .  $C^4 + H^4 + Az^2$ Glycollamine.....  $C^2 + H^5 + Az + \Theta^2$ Alanine......  $C^3 + H^7 + Az + O^2$  $C^9 + H^{11} + Az + O^3$ Tyrosine.... 18  $C^2 + H^3 + Az + O^3$ 8 Ac. oxamique ...... Ac. parabanique.....  $C^3 + H^2 + Az^2 + O^3$ 11  $C^4 + H^4 + Az^4 + O^5$ 18 Alloxane.......... Théobromine.....  $C^7 + H^8 + Az^4 + O^2$ 18 C8 + H10 + Az + O2 IG Caféine............. 13 Acide aspartique . . . . . . . .  $C^4 + H^2 + Az + O^4$ т3  $C^4 + H^8 + Az^2 + O^3$ Asparagine.......  $C^9 + H^9 + Az + O^3$ Acide hippurique..... Albumine et analogues... Pour 1 gramme  $C + H^4 + Az^2 + O$ Urée...... C + H<sup>5</sup> + Az<sup>3</sup> $C^5 + H^4 + Az^4 + O^3$ 16 Acide urique.....  $C^2 + H^2 + Az + S + O^3$ Taurine..... 12  $C^2 + Az^2 + Hg + O^2$ 28 Fulminate de mercure . . .  $C^{24} + H^{29} + Az^{11} + O^{42}$ 111 Poudre-coton.....  $C^6 + H^5 + Az + O^2$ 15 Nitrobenzine.. ..... ortho.. Dinitrobenzine ..  $C^6 + H^4 + Az^2 + O^4$ méta... 16 para . . . Trinitrobenzine (1.3.5)...  $C^6 + H^3 + Az^3 + O^6$  $C^6 + H^3 + Az^3 + O^7$ Acide picrique..... 2: Nitrate de diazobenzol . . .  $C^6 + H^5 + Az^3 + O^3$ 16  $(C + Az)^2$ Cyanogène. . . . . . . . . . . .

## formation des composés organiques depuis leurs eux; oxygène gazeux; azote gazeux; etc.

le	CHALEUR DE	GAGÉE, é étant		AUTEURS.	CHALEUR de combustion à pression
zeux.	liquide.	solide.	dissous.		constante élat actuel).
otés (	suite).	l I			
n r	- 42,3	"	"	Id.	395, r
11 -	-29,8	11	"	ld.	545,0
11.	//	+122,2		B. et An:	234,9
11 1	"	+136,1	"	1d.	389,2
11	"	+157,0	"	ld.	1071,2
11.	"		+156,3	Mat.	128,8
11:	"	+139.2		ld.	212,7
" .	11:	+238,7	+234.2	Id.	278,5
11:-	"	+ 90,1	"	1d.	846
21	"	+83,4	+ 80,7	Mat.	1016'
"	"	+231,9	"	Wat.	386,8
"	"	+205,1	"	Id.	448.1
17	" .	+136,3	//	ld.	1012,9
n	"	+0.874	//	Id.	5,691 env.
"	"	+80.8	+77,2	B. et P.	151,5
"	"	+19,2	"	Mat.	247.6
"	"	+148,1	"	Mat.	46i,4
H	"	+188,5	"	B. et Mat.	"
"	"	+ 63,5	"	B. et Vie.	250,9 Hg libre.)
"	"	+745.6	"	Sa. et Vie.	2518,1
"	+ 5,1	+ 7,8	,,	В.	738,2
-	, ,,,	(+ 0,3			703,5
"	"	$\leftarrow$ 6.8	/ //	B. et Mat.	697,0 695.4
"	,,	$(+\ 8,4)$ $ +\ 5,5$	1 //	B. et Mat.	663.8
"	",	+46.8	- 30 -	Sa. et Vie.	622,5
"	,,,	- 45,6		B. et Vieille.	782,9
- 73,0	- 68,5		— <sup>"6</sup> 7,1		262,5 (gaz)

## TABLEAU IX (suite et fin). — Chaleur dégagée déféments : carbone diamant, hydros

NCMS.	COMPOSANTS.	molécula
	1	Comp.
Acide cyanhydrique	C + Az + H Cv + H	27 27
Chlorure de cyanogène		61
Cyanure d'ammonium	$C + Az^2 + H^4$	44 65
Cyanure de potassium		_
Cyanure de mercure		252
Cyanure d'argent		134
Cyanate de potasse	C + Az + K + O	81
Acide cyanurique	$[C^3 - H^3 + Az^3 + O^3]$	129
Cyanamide		42

'ormation des composés organiques depuis leurs eux, oxygène gazeux, azote gazeux, etc.

	composé		AUTEURS.	de combustion a pression	
zeux.	liquide.	salide.	dissous.		constante
otés		'		•	
30,5	24,8	"	1- 24,4	jB.	123,5
6,45	-24.8 $+12.2$ $+10.0$	"	- 12,6	В.	"
1,7	+ 10,0	"	$ \begin{array}{c c}  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & \\  & & & &$	В.	"
"	"	+ 2,3	- 2,1	В.	"
"	"	30,1	+ 27,2	В.	"
"	"	-62,5	-60,5	В.	"
11	" //	-34.0	11	В.	"
"	"	+ 102,5	- 97,3	В.	"
11	"	-:65,1	161.1	Lemoult.	"
"	"	- 8,3	11,0	Lemoult.	171,5

NOMS.	Poins moléeu-	CHALEUR DEGACEE.	AUTEURS.
	laire.		
Oxygène changé en ozone, 3 O = O <sup>3</sup>	8.5°	-30,7	- - - - -
Soufre octaédrique, en soufre insoluble	e: 6:	0,0 a 18°; < 0 a 112° b.	ď
soluble	33	+ 0.15	.e.
Soufre amorphe soluble, en S, octaédrique	32	0,13	<u>.</u>
Soufre mon, en soufre octaédrique	33	0,40	R. (varie).
Soufre prismatique, en S. octaedrique	32	9,16	M. En.1.20
Selenium vitreux, en Se metallique	6.	+ 5,7	Fabre.
Tellure cristallisé en tellure amorphe	30/	+24,2	D. et rab.
P blane en P rouge		7,0,1	Gran.
» en l' violet	31	4,46	R of Frage
Arsenic amorphic on As cristallise		+-,-	R. et. P.
Si amorphe, en Si cristallisé.	. oc	; ; ; ; ; ; ; ; ; ; ; ; ; ; ; ; ; ; ;	Tr. et H.
Fer vers 100°	26	- 0.28	Pi.
Fer vers 10000 (nouveau changement)	99	- 0,34	Pi.
Argent battu, amorphe, changéen Ag cristallise.	6,201	6,1 +	æ ;
<ul> <li>en Ag précipité à froid par le cuivre</li> </ul>	6,201	6,0 +	. 2
- en Ag séparé de son oxyde à 550°	6, 201	1,5	В.

#### ALLIAGES FUSIBLES

pour machines à vapeur.

віѕметш	PLOMB	ZINC	POINT de fusion	PRESSION EN atmosphères	BISMUTH	PLOMB	ZING	POINT de fusion	PRESSION EN atmosphères
8 8 8 8 8	5 8 8 10 12 16	3 4 3 8 8 14	100 113,3 123 130 132 143	I	8 8 8	16 22 32 32 30	12 24 36 28 24	146 154 160 166 172	4 5 6 7 8

Plomb.	Étain.	l'oint de fusion.
I	3	186
I	I	241

#### SOUDURES.

SOUDURES	CUIVRE	ZINC	DIYERS
jaune peu fusible  demi-blanche fusible  blanche très fusible  rrès forte  Métal des cloches pour souder	53,3 44,0 57,4 53,3	49,9	Etain, 1,3; plomb, 0,3 Etain, 3,3; plomb, 1,2 Etain, 14,6. Etain, 15,0; laiton, 20.
Métal nour sonder le laiton	1,5	6	Laiton, 10.
Argent de soudure pour alliage à 950	23,33	10	Argent, 66,66.
Soudure des plombiers	) >3	))	Etain, 33; plomb, 66.
» des ferblantiers	>>	>>	Etain, 50; plomb, 50.
» pour or rouge	I	))	Or, 5.
» pour or à 150	I	))	Argent, 1; or, 4.
	E .		

#### TABLEAU DES PRII

ALLIAGES	DESTINATION
	Pour clicher
Alliages divers	Vaisselle et robinets
Robinets  Métal blanc  Wétal d'Alger	1
	Caractères d'imprimerie Miroirs des télescopes Tamtams et cymbales Médailles Monnaies : billon refonte 1864
Alliages de Budi » de Réaumur » de Cooke Polychrome	Adhère directement à la fonte Très dur, fait fen an briquet, Decompose l'eau à l'ébullition Étamage d'instensiles de cuivre Planches à graver la musique.
Alliage pour	DESTINATION
Rouleaux	Impression
RaclesLaiton de Romilly	tique, peu attaque, devid cassant par la fonte Impression Travail au marteau Ustensiles de ménage, chai dières

#### IPAUX ALLIAGES.

CUIVRE	Р1.ОМВ	ÉTAIN	DIVERS
» » »	31,25 5 2 8 20	18,75 3 4 9 <sup>2</sup> 80	Bismuth, 50. Bismuth, 8. Cadmium, 1 à 2: bism., 7 à 8.
ĭ	>>	8	Antimoine, 2
t  " " " " 66 So 95 " " " " "	" " " " " " " " " " " " " " " " " " "	9° 5,5 16 16 69,5 5 3 20 4 a 6 4 89 3 6 5 5	Antimoine, 9. Antimoine, 19,5; nickel, 2. Zinc, 3. Zinc, 9. Antimoine, 4,5. Antimoine, 20. Arsenic, traces.  Zinc, 0,5. Zinc, 1. Fer, 5; nickel, 6. Antimoine, 70; fer, 30. Antimoine, 57; zinc, 43. Fer, 1. Antimoine, 20 à 25.
CUIVRE	ZINC	ÉTAIN	DIVERS
30	» ·	16	Plomb, 2; antimoine, 2.
35,8	9,8	4,9	
35 70 35,80	10,5 36 31,80	8 "	Plomb, 2,20.
	1,	-,	1 / /

#### TABLEAU DES PRIN

ALLIAGES	DESTINATION
Laiton anglais	Pour les tourneurs Pour la tréfilerie Bronzes dorés Roues de montres Garnitures d'armes Faux bijoux.
Similor ou or de Mannheim Pinchbeck	
Bracelet antique (Nauenburg)	
Tombac ou cuivre blanc	
» jaune	» »
» rouge	» »
» plus rouge	
Bronze	
» des frères Keller	3 statues de Versailles (moy.)
	Grosses cloches,
» zincifère	
Alliage de Fenton	
» très dur	
Alliage très dur, proposé par Calvert et Johnson	
Métal de Muntz	Doublages de navires
Poudre à bronzer, jaune pâle	
Bronze de couleur jaune foncé.	
» » jaune rouge.	» »
» » jaune orangé.	
» » cuivre	
» » violette	
» » verte	)) ,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,
» » blanche	
Amalgames	Fusible à + 53°
Amargames	Étamage de miroirs courbes.

#### AUX ALLIAGES (suite).

	-		
CUIVRE	ZINC	ÉTAIN	DIVERS
70,29 64,60 64,20 63,70 50 à 66 80,00 90,40 36 à 88 303 à 88 33,33 83,08 36 à 88 83,88 91,66	29,26 33,70 35 33,55 37 à 31 17 8 8 à 6 20 à 12 16,67 15,38 14 à 12 5,56 8,34	0,17 0,20 0,40 2,50 1,3 à 1,4 6 "" 1,54 "" 5,56	Plomb, 0,28. Plomb, 1,50. Plomb, 0,40. Plomb, 0,25. Fer, 0,7 à 0,9. Plomb, 1,60.
90,10 91,40 78,00 73,60 5,50 6,10	5,53 9,09 80 62,64	9,90 1,70 22 9,50 14,50 11,32	Plomb, 1,37. Plomb, 7; fer, 0,42. Plomb, 19.94.
6,80	69,56	12,58	Plomb, 11,6.
66 82,33 84,50 90 98,93 99,90 98,22 84,32	34 16,69 15,30 9,60 0,73 0,50 15,02 2,30 "	traces. 96,46	Fer, 0,16. Fer, 0,07. Fer, 0,08. Fer, traces. Fer, 0,30. Fer, 0,03. Alliage d'Arcet, 9; mereure, 1.

#### TABLEAU DES PRINCIPAUX ALLIAGES

(suite).

#### Alliages antifriction.

COMPOSANTS	CAMÉLIA MÉTAL	MÉTAL delta	MÉTAL ajax	MÉTAL magnolia	MÉTAL anti-friction	
Cuivre	70,20	92,30	81,24	»	1,6o	10
Étain	4,25	2.37	10,98	>>	98,13	80
Plomb	14,75	5,10		83,55	»	))
Zinc	10,20	))	· »	traces	»	))
Fer	0.55	0,07	))	traces	traces	))
Antimoine	>>	))	>>	16,45	>>	20
Phosphore .	>>	))	0,37	"	>>	))

#### Alliages pour pièces de frottement.

	COUSSIN	PIÈCES		
COMPOSANTS	tourillons	machines a vapeur	de frottement	
CuivreÉtain	4,2 20,3	0,5 18,0	7,4	3,0
Zine	66,5	24,0	67,7	40,0
FerPlomb	))	0,5	» »	» 42.0

#### Alliages d'aluminium.

COMPOSANTS	BRONZE	ARGENTAN	SILVER METAL	METAL pour coussinets	
				N° 1	N° 2
Aluminium	10	7	2	5	4,4
Cuivre	90	70	-6e	88	83,6
Nickel		23	>>	))	>>
Zinc		1	13	7	- >>
Silicium		ł	5	))	>>
Manganèse		1	20	))	6
Étain			>>	>>	6

## TABLEAU DES PRINCIPAUX ALLIAGES

(suite et fin).

Pacfung chinois on toutenague	Cuivre. Nickel. Zinc Etain Fer	55 23 17 2 3
Pacfung allemand pour converts	Cuivre. Nickel. Zinc	50 25 25
Pacfung parisien	Cuivre. Nickel. Zinc	67 19,40 13,60
Pactung parisien	Cuivre. Nickel. Zinc Etain Fer	66 17 13 0,6 3,4
Cuivre blane chinois, de densité 8,432.	Cuivre. Nickel. Zinc Fer	40,4 31,6 25,4 2,6
Maillechort français le plus pur	Cuivre. Nickel. Zinc	50 18,75 31,25
Alfénide	Cuivre. Nickel. Zinc	50 25 25
Maillechort fort élastique anglais	Cuivre. Nickel. Zinc Fer	57,40 13 25 3
Alliages pour dentistes	Cuivre. Platine	5 95
Alliage, couleur de l'or	Cuivre. Platine	50 50

#### COMBUSTIBLES.

On peut admettre que 1<sup>kg</sup> de houille moyenne développe 7500<sup>cal</sup>, et 1<sup>kg</sup> d'eau, pour se réduire en vapeur à la température de 100°, absorbe 650<sup>cal</sup> de chaleur latente et sensible; il en résulte que 1<sup>kg</sup> de houille peut produire théoriquement

$$\frac{7500}{650}$$
 = 11kg, 54 de vapeur d'eau.

En pratique, sous les générateurs cylindriques, avec ou sans bouilleurs, on n'obtient en moyenne de 1<sup>kg</sup> de houille que 6<sup>kg</sup>, 5 de vapeur et, sous les meilleurs générateurs tubulaires, 10<sup>kg</sup>.

Le coke ne doit pas donner plus de 5 à 8 pour 100 de cendres, sa puissance calorifique par rapport à celle de la houille est comme 13:14.

La puissance calorifique de la tourbe ordinaire par rapport à celle de la houille est comme 1:2,50; celle du bois est comme 1:2,28; celle du coke de gaz est au coke de four comme 6:8.

De ces chiffres on déduit que, en moyenne, lorsque 1<sup>kg</sup> de houille évapore 6<sup>kg</sup>, 50 d'eau, 1<sup>kg</sup> de coke en vaporise 5<sup>kg</sup>, 8 à 6<sup>kg</sup>, la tourbe 2<sup>kg</sup>, 6 et le bois 2<sup>kg</sup>, 8 d'eau.

En général, l'hectolitre de houille, mesurant o<sup>m</sup>, 503 de diamètre et de hauteur, pèse  $78^{kg}$  à  $80^{kg}$ ; le mètre cube pèse donc 10 × 80 =  $800^{kg}$ .

La voie ancienne mesurait 15hl et pesait 1200ks. L'hectolitre de coke pèse 38ks à 40ks, le mètre cube pèse donc 380ks à 400ks.

La voie ancienne pesait 600kg.

donnant la composition de diffèrents combustibles, leur puissance calorifique, le volume d'air absolu et de combustion, ainsi que celui du gaz s'échappant par la TABLEAU

volume de l'air passe dans la cheminée sans être utilisé; et pour la houille et les autres combustibles, que la moitie du volume de l'air ne sert pas à la combustion. La température étant de 300°, on a admis que, dans la combustion du bois, un tiers du

	-	-					
	.00	COMPOSITION	Z	91	VOLUME D'AIR	D'AIR	int,
COMBUSTIBLES	Сагропе	Hydro- gène	Cendres et gaz divers	Puissanc ealorihgu	oupitand	enpiroèd1	VOLUM ve gas ve gas ve da so ve da ve d
Carbone  Nydrogène  Oxyde de carbone Bois ordinaire à 30 pour 100 d'eau. Bois sec Charbon de bois Houille moyenne Anthrucite Coke Goudron de gaz Tourbe sèche (1" qualité) Charbon de tourbe.	0	00,10 00,00 00,000 00,000 00,000 00,000 00,000	8 8 6 6 7 6 6 6 7 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6 6	3,7170 2,488 2,488 3,500 7,500 7,7500 6,000 6,000 6,000 6,000 6,000	16,75 16,75 18,10 11,35 11,35 11,35 11,35 11,35	8,6,6,6,4,8,6,6,6,6,8,7,6,6,8,7,6,6,8,7,6,6,8,7,6,6,8,7,6,6,8,7,6,6,8,8,8,8	25.45 26.47 26.72 31.50 31.50 24.63

# POINTS D'ÉBULLITION DES PÉTROLES.

SUBSTANCES	DENSITÉ	BOUT A
Ether, rhigolène. Gazoline (extraction des huiles) Benzine à detacher. Ligroïne. Essence pour vernis. Photogène (essence à brûler). Huile solaire (huile à brûler). Huile de graissage. Paraffine molle, fondant à 38°-52° Paraffine dure, fondant à 52°-56°.	0,65-0,66 0,66-0,69 0,69-0,70 0,70-0,73 0,73-0,76 0,76-0,80 0,80-0,83 0,83-0,87 0,87-0,88	40-70 70-90 90-110 110-120 120-170 170-245 245-310 310-350 350-390 390-430

## DENSITÉS

## et températures d'inflammation des huiles de pétrole et de schiste.

PÉTR	OLE	SCII	ISTE
Densité	S'enstamme à	Densité	S'enflamme à
0,685	-21°	0,769	12
0,700	-29 +15	0,791	+19
0,750 0,760	17 35	0,814	48 60
$0,775 \\ 0,783$	45 50	0.841	80 86
$0,792 \\ 0,805$	75 90	o.880 Huile brute	98
0,822 Pétrole brut.	110	0.882	28
0.802	1.3		

#### TABLEAU

du rendement moyen des houilles en gaz et en goudron.

100kg de houille grasse à longue flamme.

į	Gaz	23m3	(titre 6 bougies	66)
	Coke tout venant		63ks (1hl, 5)	,
-	Goudron		6kg	
	Eaux ammoniacales		81	

100kg de houille. — Moyenne de six expériences. (Houille d'Anzin, de Mons et d'Horme.)

Gaz	22m3,94 épurés (densité, 0, 420)
Coke tout venant	75ks, 46
Goudron	6kg. 73
Eaux ammoniacales	· 7ks, 31
Acides carbonique et	
sulfhydrique	1 kg, 87

## Rendement des goudrons en carbure d'hydrogène.

1000kg de goudron bien desséché donnent en moyenne :

ŀ		kg	k
ı	Essence de naphte	20 à	40
I	Huiles légères à benzol	70 à	80
ı	Huiles lourdes phéniques	320 à	350
	Graisse verte à 10 pour 100 d'anthracène.	100 à	110
	Brai sec		
	Eau ammoniacale		

# COMPOSITION DES CENDRES DES VÉGÉTAUX

(expériences de M. Boussingault, à Bechelbronn).

SITICE	
SOLDE	traces 6,0 6,0 traces (h. 1 traces (h. 1 traces 0,3 0,3 0,3 0,5 0,5 0,5 0 0
POTASSE	0.000
MVCZĘSIE	బడు - బ్రాం బాది : 1 ఇం డాడు కులు బాదు లే చెల
сичах	- బ్రేజకులు అడ్డి ర్లాలు ఈ రేవుటి తాలో వించితో కాతా 1
сигове	7,2,2,2,2,2,2,2,2,2,2,2,2,2,2,2,2,2,2,2
ьпогьповібск усівк	7,000 (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (2000) (20
SCERCEIÓGE VCIDE	
сувволібає усіре	13,7,1 1,7,1 1,7,1 1,0 1,0 1,0 1,0 1,0 1,0
CEZDRES bour 100 de matière sèche	000 000 000 000 000 000 000 000 000 00
SUBSTANCES.	Pommes de terre. Betteraves. Navets Topinambours. Froment. Avoine de froment. Paille d'avoine. Prêfle. Pois. Haricots.

TABLEAU donnant la composition de diverses bières.

## Bières anglaises.

SUBSTA	NGES DOSÉES	ALE d'Écosse	PORTER de Londres	ALE d'expor- tation	PORTER de Dublin
Alcool Extrait Cendres	pour 100 de bière	5,8 10,5 0,32	5,2 6,4 0,32	7,3 5,9 0,35	4,7 6,0 0,37
Silice Potasse Soude		$ \begin{array}{c} 5,2\\23,5\\38,0 \end{array} $	10,0 20,9 33,4	9,9 19,4 37,1	15,9 19,5 36,0
Chaux Magnésie P <sup>2</sup> O <sup>5</sup> SO <sup>3</sup>	pour 100 des cendres	1,1 1,2 22,0	2,8 0,3 18,2	1,2 0,5 19,1	0,7 16,2
Chlore	. 100 de l'extrait	$\begin{array}{c} 2,7 \\ 6,1 \\ 4,9 \end{array}$	6,5 7,7 8,0	$\begin{bmatrix} 5,9 \\ 6,5 \\ 8,6 \end{bmatrix}$	4,1 5,5 6,1

## Bières bavaroises.

SUBSTANCES DOSÉES	BOCKBIER blanche (r)	BIÈRE blanche	BOCKBIER brasserie royale	BIERED'ÉTE Brasserie Læwen	BIÈRE d'été
Alcool	4,5 4,6 0,18	3,5 4,8 0,15	5,1 7,85 0,28	3,0 6,0 0,25	3,9 5,0 0,25
Matières albumi- neuses Silice	0,39	o,55 8,0	0,85 12,45	» 14,0	0,45 14,12
Potasse Soude Chaux pour 100	25,0 20,0 2,6	34,6 4,2 3,0	29,30 1,95 2,35	29,0 0,1	34,0 0,5 3,0
Magnésie des Fe <sup>2</sup> O <sup>3</sup> cendres Na Cl	0,4 0,4 6,5	0,7 0,5 5,0	12,0 1,0 4,65	7.7 0,8 6,0	8,5 0,2 6,0
P <sup>2</sup> O <sup>5</sup> SO <sup>3</sup>	26,6 6,0	30,0 5,2	34,2 1,3	$\begin{bmatrix} 29, 3 \\ 5, 0 \end{bmatrix}$	32,0 $2,8$

ANALYSES	KSES	DE V	INS D	DE VINS DIVERS.	ທ່			
		EXTR	EXTRAITS	SH	38	0)	I	1
VINS ANALYSÉS	VECO	i 100°	vide	сехри	TAAT	AITAK lubèn ouig ne	op VATAS	H#20 GII VCIDI
Ande, Gorbière 1882	9,6	34,6	29,6	4,35	1,30	3,80	3,67	3,76
" 1883 Charente 1883	 	5 ×	26,3	4,30	2,63	80,1	3,48	5,39
Cher blane 1883	2.3	6,9	. 0 . 0 . 0	2,45 8,68	3,30	, % 	0,25	, 6, 6, 6, 6, 6, 6, 6, 6, 6, 6, 6, 6, 6,
. A. 7		21,72	2 2 2 2 2 3 5 4 5 5 5 7 5 7 7 8 7 8 7 8 7 8 7 8 7 8 7 8	2,10	3,76	2,40	0,00	3,19
	: œ e:œ		24,0	2,03	1,51 2,83	0,40	0,65	5,35 5,31
» rouge 1883	7.0	17,7	22,9	2,0%	3,49	16,0	0,25	7,05
Gard, Nimes 1882Gironde, Saint-Estèphe 1878	9,1	22,7	25,5 28,5	3,81	3,49	0,90	1,82	3,43
» Saint-Émilion vieux » Châtean-Larose 1864	6,01	22,1	27.9	2,60	2,00	8,0	0,72	4,60
=		22,3	27,2	3,00	9,1	0,00		٠ ده د کارن کارن
» Ramejan 1881	6,5	50,0	25,3	2,85	3,00	1,30	1,32	2,86
	6,6	23,7	22,4	4,60	3,67	0,53	3,50	6,51
" Minervols 1883	0.1	23.4	2/1.2	. 80.1/	3,03	0,80	2.81	6,03

		. 007
	H\$20t vcinitë	88.8° \$2.58° \$4.8° \$7.8° \$7.9° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5° \$7.5°
	SULFATE de polasse	2
	MATIÉRE réduite en glucose	6. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5. 5.
uite).	тлятке	8 8 8 8 9 1 4 4 4 4 8 8 8 8 8 8 8 8 8 9 8 4 4 9 9 9 9
DIVERS (suite).	CENDRES	1.2 % 22 % 1 % 4 % 4 % 4 % 4 % 4 % 4 % 4 % 4 % 4
	AITS	8 8 1 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8
VINS	EXTRAITS  i 100° vic	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
S DE	bont 100 vol.	x 1.00 5 11 5 4 1.00 1.00 5 4 5 8 8 8 8 8 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1
ANALTSES	VINS ANALYSĖS	Loir-et-Chey, Blois 1881.  Loir-et-Chey, Blois 1881.  Loir-et-Chey, Blois 1881.  Loir-et-Chey, Macus Hance 1883.  Pyrénées-Orient, Roussillon 1881.  Saóne-et-Loire, Macon 1881.  " Joigny 1881.  " Joigny 1881.  " Joigny 1881.  " Jaliac 1883.  " Staonell 1883.  " Saonell 1883.  " Sielle 1883.  " Fouge 1883.  " Fouge 1883.  " Sielle 1883.  " Sielle 1883.  " Midi."  Midi."

## ANALYSES DE CIDRES PURS

I	11	111	iV	v	VI
6			I	2,6	2,8
51,6	$\frac{30,9}{3-6}$	$\frac{53}{60}$ , $\frac{2}{8}$	$\frac{69}{82}$ ,7	10,7	40,1
3,5	2,5	2,6	2,54	i,45	1,98
$\begin{bmatrix} 2,23 \\ 3,9 \end{bmatrix}$					$\frac{1}{3}, \frac{3}{2}$
2,7	4,4	2,9			1,8
	2,23 3,9	6 5,2 51,6 30,9 60,1 37,6 3,5 2,5 2,23 " 3,9 7,5	6 5,2 3 51,6 30,9 53,2 60,1 37,6 60,8 3,5 2,5 2,6 2,23 " 1,8 3,9 7,5 3,5	6 5,2 3 1 51,6 30,9 53,2 69,7 60,1 37,6 60,8 82 3,5 2,5 2,6 2,54 2,23 // 1,8 1,51 3,9 7,5 3,5 2,9 2,7 4,4 2,9 1,2	$ \begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$

- Cidre pur 1877, fruit des côtes, Bois-Guillaume près Rouen.
- II. Cidre pur 1876, fruit de masure, Yvetot.
- III. Cidre pur, gros cidre 1880, environs de Bayeux.
- IV. Cidre marchand non complètement fermenté.
- V. Boisson de ménse des débitants. Yvetot 1878, mouillé.
   VI. Boisson de ménage des particuliers aisés. Yvetot 1878, mouillé.

## COMPOSITION MOYENNE des CÉRÉALES

	EAU	,	MATIÉRE	s	CELLU-	CONT. D. D.
SUBSTANCES	р. 100.	azotées p. 100	grasses p. 100	extrac- tives p. 100	LOSE p. 100	p. 100
Froment Orge Seigle Avoine Maïs Riz Millet Sarrasin	13,77 15,06 12,37 13,12 13,11	10,41 9,85 7,85	2,16 1,79 5,23 4,62 0,88 3,50	67,91 65,93 67,81 57,78 68,41 76,52 65,95 55,81	2,63 5,31 2,01 11,19 0,49 2,63 7,29 16,43	1,81 2,69 1,81 3,02 1,51 1,01 2,35 2,72

## Poids moyen d'un hectolitre de grains

Blé	76kg	Avoine	47kg
Błé Seigle	72kg	Maïs	67kg

### TABLEAU

## donnant la composition de quelques engrais.

Noir de raffinerie servant d'engrais.

SUBSTANCES DOSÉES	CALCINÉ	BRUT
Charbou	10,8 81,7 3 2,8 1,7	17 62 2 5 4

## Guano du Pérou et de Bolivie

SUBSTANCES DOSÉES	PEROU	BOLIVIE	SUBSTANCES DOSÉES	PÉROU	BOLIVIE
cau	24 3	1,19 28 2,7	Sels solubles Matières volatiles, . organiques et sels ammon	46,4	0,14 46,5 14,6 4,9

# Poids d'azete et de diverses matières minérales contenu dans 1000 de fumier

ENGRAIS ANALYSÉS	АZОТЕ	ACIDE phospho- rique	POTASSE et soude	MAGNÉSIE et chaux
'umier d'étable » frais 'umier demi-consommé	5 4,5	$\substack{3,2\\2,1}$	$\substack{8,3\\6,6}$	8,5 7,1
et un peu desséché umier consommé	5	$\frac{3,5}{3,4}$	9,0 5,8	9,4

TABLEAU

donnant la composition de quelques engrais (suite).

Analyse d'une poudrette (L'Hôte).

SURSTANCES DOSÉES	A L'ÉTAT normal	SUPPOSÉE sêche
Matières organiques azotées Ammoniaque toute formée Acide nitrique	32,81 0,59 0,30	47,00 0,35 0,43
Acide phosphoriqueAcide carboniqueAcide sulfuriqueChlore	4,18 2,87 3,50 0,36	5,99 4,11 5,02 0,52
Potasse et soude	2,15 $6,70$ $2,72$	$3,08 \\ 9,59 \\ 3,90$
Silice, sable, argile  Eau	12,62 30,20 1,52	19,51

Analyse d'engrais marins (DURAND-CLAYE).

SUBSTANCES DOSÉES	GOÉ	MONS
SUBSTANCES DUSEES	d'épave	de coupe
Eau	72,64 0,48	68,24 0,44
Acide phosphorique		0,44 0,14 0,98

## POUDRES ET MATIÈRES EXPLOSIBLES.

Données relatives à plusieurs agents explosifs.

(Roux et Sarrau).

NATURE de la matière explosible	CALORIES dégagées par 1 <sup>kg</sup> poudre	POIDS des gaz pour 1kg	VOLUME des gaz réduit à 0° et 0°,760 pour 1kg
Coton-poudre	1056,5	0,853	1 720
Dynamite à 75 pour 100 (explosion de 2° ordre). Picrate de potassium	1290,0 787,1	0,600	455 576
Picrate 55 pour 100 Salpètre 45 pour 100	916,3	0,485	334
Picrate de potass. ) parties Chlorate » \ égales.	1180,2	0,466	329
difference "   egales.			

DONNÉES RELATIVES A DEVERS AGENTS EXPLOSIFS (Berthelot)	VER	SAG	ENTS	EXE	LOSIFS (	Вектиег	от)
NATURE	СОМР	OSITION POU de matière.	COMPOSITION POUR 100 de matière.	100	QUANTITÉ de chaleur	VOLUME des gaz	PRODUIT
de la matière explosible	Sal-	Soufre	Char- bon	Chlo- rate	par kilogr. (en calories)	(en mètr. cubes)	_ =
Poudre de chasse	78,9	8,6	0,11	*	0001/9	0,216	139000
» de guere de mine	65.0	20.0	20.0	: :	510000	0,225	88000
» à base d'azotate de sodium				*	26/1000	0,2/8	-
» » de chlorate de potassium.	*	12,5	12,5	75,0	972000	0,318	
Chlorure d'azote	*	*	*	"	316000	0,370	000/11
Nitroglycérine	*	*	*	"	1320000	0,7,0	937000
Fulmi-coton	"	*	*	*	590000	0,801	472000
» mêlê d'azotate de potassium.	0,9	*	*	*	000686	0,48/	180000
» » de chlorate de potass.	*	*	*	*	1/30000	0,/8	
Acide picrique	*	*	*	,,	000289	0,780	
» mèlé de chlorate	*	*	*	*	000[8]	201,0	2
» » « « « « « « « « « « « « « « « « « «	*	*	*	*	136000	0,120	00001
Pierate de potassium	"	>		*	578000	0,585	337000
» mèlé d'azotate	"	*	*	"	852000	0,337	286000
» » de chlorate	*	*	"	50,0	00088/1	0,337	128000
Nota. — Le corps oxydant, lorsque la proportion n'en est pas indiquée, est ajouté en quantité tellé que la com- bustion soit complète.	n'en es	t pas in	ıdiquėe,	est ajo	nté en quantité	telle que	la con-

# ÉPHÉMÉRIDES DES ÉTOILES VARIABLES POUR 1910.

Nous renvoyons le lecteur à l'Annuaire 1909 (p. 576 à 655) pour les explications, les positions des variables connues en août 1908 et leurs éléments.

Le volume actuel ne renferme que les positions pour 1900,0 des variables découvertes entre 1908 août et 1909 juillet. A la suite, nous donnons les époques des maxima et minima des variables à longue période. Un troisième Tableau contient les éphémérides des variables à courte période : On trouvera dans ce Tableau les étoiles du type Antalgol (p. 630 à 640) et celles du type Algol (p. 640 à 655). Nous ne donnons dans ce Tableau que la première phase en janvier (1) et en juillet (VII) et les multiples de la période, à l'aide desquels on trouvera facilement l'époque cherchée avec cette petite Table de concordance :

$$\begin{array}{c} I \cdot 3 2^{j} = II \cdot r^{j}; \ I \cdot 60^{j} = III \cdot r^{j}; \ I \cdot 9 r^{j} = IV \cdot r^{j} \\ I \cdot r^{2} r^{j} = V \cdot r^{j}; \ I \cdot r^{2} 2^{j} = VI \cdot r^{j} \\ VII \cdot 3 2^{j} = VIII \cdot r^{j}; \ VII \cdot 63^{j} = IX \cdot r^{j}; \ VII \cdot 93^{j} = X \cdot r^{j} \\ VII \cdot r^{2} 4^{j} = XI \cdot r^{j}; \ VII \cdot r^{2} 4^{j} = XII \cdot r^{j} \end{array}$$

Dans les éphémérides (p. 618 à 655), nous avons ajouté l'indice (a) aux numéros des étoiles qui se trouvent dans ce Volume pour les distinguer de celles de l'Annuaire 1909.

Nous avons employé les abréviations suivantes :

a, austral; Ch, de chasse; Gr, grand; i, indien; P, petit; V, volant; (1), type Algol; (2), peut-ètre type Algol; (3), courte période.

# POSITIONS MOYENNES POUR 1900,0.

$ \begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
\$265 Orion (1)

Nº8.	NOMS	1900,0	8 1900,0	MAX.	MIN.
769 776 779 780 781	Carène. Gr. Ourse. Gr. Ourse. Cr. Ourse. Loup. Bouvier (3). Serpent. Balance. Serpent. Balance (2). Ophiuchus (1). Ophiuchus (1). Ophiuchus (1). Serpent. Hercule. Ophiuchus Autel. Hercule. Hercule. Hercule. Ophiuchus (3). Autel. Hercule. Hercule. Ophiuchus (3). Autel. Hercule. Ophiuchus (3). Autel. Ophiuchus (3). Autel. Scorpion. Ophiuchus Ophiuchus Ophiuchus Ophiuchus Oragon. Oragon. Scorpion. Hercule.	16. 14. 5 16. 18. 41 16. 24. 20 16. 28. 18 16. 30. 25 16. 31. 5 16. 31. 5 16. 40. 54 16. 40. 54 16. 44. 38 16. 46. 0 16. 49. 38 16. 59. 4 17. 7. 49 17. 31. 49 17. 33. 25 17. 35. 57	$\begin{array}{c} -52.39,6 \\ -52.39,6 \\ -57.23,0 \\ +61.51,9 \\ +54.56,9 \\ -42.55,8 \\ +23.44,0 \\ -1.30,8 \\ +2.32,5 \\ -23.42,4 \\ +2.0,8 \\ -20.20,0 \\ -15.13,8 \\ -20.20,0 \\ -15.13,8 \\ -20.20,0 \\ -15.13,8 \\ -20.20,0 \\ -15.13,8 \\ -20.20,0 \\ -15.13,8 \\ -20.20,0 \\ -15.13,8 \\ -20.20,0 \\ -15.13,8 \\ -6.44,8 \\ -11.48,0 \\ -55.12,0 \\ -59.36,1 \\ +38.12,2 \\ -67.48,0 \\ -41.34,5 \\ -56.6,0 \\ -57.58,7 \\ -44.26,6 \\ -57.58,7 \\ -41.34,5 \\ -57.58,7 \\ -41.34,5 \\ -57.58,7 \\ -41.34,5 \\ -57.58,7 \\ -41.34,5 \\ -57.58,7 \\ -41.34,5 \\ -57.58,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\ -67.38,7 \\$	8,8 7,1 10,0 12,8 8,2 12,8 8,6 9,4 10,1 10,1 10,1 8,6 9,2 10,3 9,2 10,3 9,2 10,3 10,3 8,9 10,3 10,3 10,3 10,4 10,1 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0 11,0	9,6 14,5 10,9 11,7 10,1 <11,3 10,6 10,0 11,2 14,5 <12,8 9,1 10,0 <11,0 <11,0 12,5 11,1 13,5 <13,5 <13,5 <13,5 <13,5 <13,0 9,7
849 85	Scorpion	17.47.10	$\begin{bmatrix} -34.22, 6\\ -34.19, 7 \end{bmatrix}$	8,7	12,0

911 Cour. austr 18.33.37	N°s	NOMS.	α 1900,0	8 1900,0	MAX.	MIN.
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	856 863 872 873 874 876 877 878 884 886 888 894 911 917 918 919 931 932 933 935 939 942 954 953 963	Scorpion (3) Cour. austr. (2). Sagittaire (2) Cour. austr. (3). Dragon Sagittaire (3) Sagittaire (2) Sagittaire (2) Sagittaire (2) Sagittaire (3) Sagittaire (3) Sagittaire (3) Sagittaire (3) Serpent Sagittaire (3) Ecu (3) Ecu (2) Lyre Cour. austr. Ecu (3) Sagittaire (2) Sagittaire (2) Sagittaire (3) Sagittaire Sagittaire Sagittaire	17. 49. 41 17. 49. 42 17. 52. 28 17. 54. 55 18. 2. 13 18. 2. 25 18. 2. 34 18. 4. 48 18. 5. 19 18. 6. 58 18. 11. 40 18. 15. 57 18. 19. 54 18. 31. 35 18. 33. 37 18. 38. 43 18. 43. 42 18. 44. 45 18. 45. 56 18. 18. 58. 16 18. 18. 58. 16 18. 18. 59. 56 18. 19. 53 18. 43. 42 18. 44. 56 18. 48. 16 18. 51. 0 18. 53. 38 18. 58. 16 18. 59. 56 19. 1. 16 19. 3. 23	-33.48,0 -37.52,3 -23.1,1 -40.13,1 +58.19,7 -18.33,9 -23.42,2 -16.29,1 -29.52,9 -13.6,1 -13.6,1 -25.17,1 -16.51,0 -42.19,8 -13.9,5 -14.9,8 -13.9,5 -16.50,1 -20.23,4 -13.2,6 -14.10,1 -12.46,3 -13.2,6 -14.10,1 -12.46,3 -13.2,6 -14.10,1 -12.50,8 -12.50,8 -12.50,8 -12.50,8 -12.50,8	9,577,00 10,10 9,058,05,50 10,10 9,058,05,50 10,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 12,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,	9,7 10,1 10,9 11,0 9,0 10,2 11,3 10,7 8,2 10,7 11,2 10,0 9,3 8,5 <11,5 4 9,7 10,1 10,5 8,6 14,0 15,4 <16,0 9,7 2,1 16,0 <15,8

970 Pet. Renard 19. 7.14	Nos	Noms.	2 1900,0	8 1900,0	MAX.	MIN.
	971 972 989 991 1001 1003 1080 1081 1214 1215 1217 1218 1220 1231 1234 1244 1245 1266 1267 1268 1287 1288 1289 1299 1299 1299 1299 1299 1299	Sagittaire Sagittaire Sagittaire Pet. Renard Pet. Renard Pet. Renard Pet. Renard Sagittaire Télescope Cygne Verseau Poiss austr Octant Pégase Verseau Lézard Verseau Lézard Verseau Céphée	19. 7.14 19. 7.30 19. 8.12 19.11.39 19.13.25 19.19.42 19.56.18 19.57. 7 21.10.11 21.14.52 21.15.14 21.17.46 21.17.46 21.17.46 21.31.6 21.38.24 21.40.14 21.45.32 21.56.48 21.36.48 21.36.48 21.36.48 21.36.48 21.40.21 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54 22.17.54	$\begin{array}{c} +22.13,0\\ -21.45,0\\ -21.45,0\\ -17.36,0\\ -24.6,3\\ +22.15,7\\ +25.23,1\\ -20.18,0\\ -56.0,0\\ +39.54,1\\ -0.19,6\\ -0.38,6\\ -1.13,6\\ -7.30,4,4\\ +2.47,1\\ -65.46,0\\ -7.30,4,4\\ +2.47,1\\ -65.46,0\\ -7.30,4,4\\ +2.47,1\\ -5.35,3\\ -28.21,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ -7.5.16,0\\ $	8,2 9,25 86,93 86,93 9,77 10,00 19,75 10,00 19,75 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,00 10,0	$ \begin{array}{c} <11,5\\ <11,7\\ <13,89\\ 8,3\\ 12,5\\ <11,5\\ <11,5\\ <11,0\\ <12,0\\ \\ <12,0\\ <12,5\\ <12,5\\ <12,5\\ <12,5\\ <12,5\\ <12,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0\\ \\ 11,0$

## Va. — ÉPOQUES DES MAXIMA DES VARIABLES A LONGUE PÉRIODE EN 1910 (temps moyen civil)

ABRÉVIATIONS: a = austral; Ch = de chasse; Gr = Grand; i = indien; P = Petit; V = Volauf.

	Janvier		Janvier			Janvier	
	W2 Girafe 140	17	T Horloge	117	31	S Couronne	693
ı	U Sculpteur 46	18	T2 Lyre	950			
	Z Poupe 351	18	Toucan	30a		Février	
2?	T <sup>3</sup> Sagittaire 949	18	S Aigle	1103	1	R <sup>6</sup> Cygne	1129
4	U Carène 489	19	TCh. de Ch.	549	1	X <sup>2</sup> Aigle	1033
141	T Equerre 709	20	R <sup>2</sup> Hercule	735	ĩ	Z Girafe	377
4	Y2 Pégase 1252	20	S Pois.aust.	1247	1	X Cocher	272
4 4 4 4 5?	T Centaure 616	22	S <sup>3</sup> Lyre	970	1	W Cygne	1228
5?	Z Verseau 1318		X Capric.	1207	2	W <sup>2</sup> Girafe	140
5	R Réticule 175	23	T Paon	1031	2	V Lyre	968
7	R Télesc. 1106	24	R <sup>2</sup> Girafe	226	2	V Antel	851
1 7	T Flèche 1001	24	U Bélier	122	2	T <sup>2</sup> Cygne	1036
	U2 Capric. 1141	25	Gémeaux	271ª	3	R <sup>2</sup> Persée	87
	Z Cassiopée 1316	25	T Colombe	220	4	Z <sup>2</sup> Sagitt.	1110
8	S <sup>2</sup> Hercule 829	26	R Flèche	1112	4	Scorpion	849ª
9	S6 Cygne 1239	26	R Dauphin	1117	4	R Balance	721
	R Colombe 258	26	S2 Verseau	1210	4	R Cour. a.	945
9	X Dragon 880	26	Hercule	819	5	T Bélier	105
9	W Colombe 291	27	W Loup	684	6	U Balance	708
9	U Vierge 569	27	R Chevalet	187	6	S Chevalet	213
9	X Girafe 177	28	S Gémeaux	357	6	S P. Renard	1047
	T Serpent 902	28	R Bélier	- 77	7?		434
12	X Hydre 421	29	R Orion	195	17	T Gr. Ourse	553
	U2 Verseau 1309	29	R Lynx	318		T2 Hercule	823
13	X Couronne 715	29	Y <sup>2</sup> Pegase	1252	7	X2 Lyre	939
14	R Cassiopée 1330		W2 Ophine.	856	8	Z Taureau	259
14	R Grue 1236	30	W Poupe	359	8	T Dragon	863
	S2 oup e 375		U Ecrevisse	387	9	Z Couronne	
15?	T Sculpteur 20		X Scorpion	739	9	T4 Cygne	1204
	X Centaure 518		U <sup>2</sup> Hercule	749	10	Z Voiles	438
	U <sup>2</sup> Balance 699		W Girafe	283	10	W Capric.	1113
		31	S Octant	831	11	R <sup>2</sup> Bouvier	666
17	W Baleine 1334	3 r	l Carène	431	11	U Carène	489

# Va. - ÉPOQUES DES MAXIMA (temps moyen civil)

	Février			Fév			Mars	
12	S Taureau	170	26?	T Grue	1269		U³ Lyre	928
12	U Cour. a.	913	26	R Sculpteur	54	15	T Baleine	11
12	X Pégase	1218	26	S Cassiopée	51	15	X <sup>2</sup> Sagitt.	973
13	S Dauphin	1159	26	S Colombe	255	16?		1246
13	U <sup>3</sup> Cassiop.	1314	27?	Y Gémeaux	355	16	Z Baleine	45
13	V Cygne	1158	27?	R <sup>2</sup> Licorne	336	17	S Carène	446
13	V Cocher	285	27	V <sup>3</sup> Sagitt.	992	17	24	1214
14?	Z <sup>2</sup> Cygne	1179	28	V <sup>3</sup> Scorpion	830	18	Z Girafe	377
14	T2 Dragon	896	28	W Lyre	885	18		1309
14	R <sup>2</sup> G. Ourse	604		30.00°	1	19	U³ Ophiuch.	858
14	V Ecrevisse	379		W ars		19	R Dragon	784
15	U Baleine	94	1	R <sup>2</sup> Sagitt.	1066	19	R Lézard	1284
15	R Persée	129	1	T Cassiopée	14	20	T Girafe	171
16	R <sup>3</sup> Hercule	776	2	V <sup>2</sup> Poupe	306	20	Y <sup>2</sup> Aigle	1046
16	Z <sup>2</sup> Aigle	1064	2	Toucan	28	20	Y <sup>2</sup> Pégase	1252
17	V Orion	204	3	V Sculpteur	1	21	L <sup>2</sup> Poupe	333
17	X Verseau	1263	4	W <sup>3</sup> Aigle	1051	22	W <sup>2</sup> Girafe	140
17	S Pégase	1307	4	U <sup>2</sup> Cocher	247	22	U <sup>3</sup> Aigle	1024
18	U Dragon	982	5	U <sup>3</sup> Hercule	960	22	U Carène	489
18	T2 Aigle	1020	6	Y2 Ophiuch.	886	22	T Verseau	1172
18	R Vierge	556	6	W <sup>2</sup> Girafe	146	22	Z Carène	449
18	W <sup>2</sup> Girafe	150	7	V <sup>2</sup> Dragon	555		T Fourneau	
18	T Octant	1195	7 8	T Hercule	877	23	S Lion	498
19	R <sup>2</sup> Cassiop.	1322	8	l Carène	431	23	W Licorne	311
20	T <sup>2</sup> Girafe	292	9	V Couronne	716	24	T2 Ophiuch.	860
22	Cour. a.	918	9	X Hercule	733	24	Toucan	30a
22	T Dauphin	1163	10	W Hydre	621	25	W Hercule	782
22	X Gémeaux	309	111?	X <sup>2</sup> Persée	139		V <sup>2</sup> Cassiop.	
22	V Capric.	1205	12	Gémeaux			Z <sup>2</sup> Scorpion	
23	Y <sup>2</sup> Pegase	1252	12	S Pet. Ourse	704	26	T Lynx	380
23	R Baleine	٤6	12	V Vierge	605		X Dauphin	- 1
23	Y Vierge	552	13?				Z Lyre	948
23	X Baleine	123	13?			29	U Androm.	49
24	V <sup>2</sup> Cocher	293	13	T Gr. Chier		29	Z Cygne	1083
24	S <sup>2</sup> Poupe	375	13	S Lynx		30		941
25?		274		R Horloge		30	V <sup>2</sup> Hercule	817
25	S <sup>2</sup> Hydre	477	11143	T <sup>3</sup> Scorpior	788	31?	T <sup>3</sup> Sagitt.	949

# Va. — ÉPOQUES DES MAXIMA (temps moyen civil)

	1	1
Mars	Avril	Mai
	18  Z Aigle 1115	6  S Sagittaire 994
31 W2 Scorp. 824	18 Y Pégase 1258	7 X Balance 701
	19 U2Ophiuch. 832	7 T Capric. 1219
Avril	19 S Toucan 15	
2   Cour a. 901	20? V Girafe 263	7 R Burin 180 8 T Hydre 398
2 R Corbeau 539	20 X Orion 245	8 T2 Cassiopée 1317
2   R.P. Renard 1197	20 S Girafe 235	8 V3 Persée 154
3 R Poissons 57	21 U Bouvier 673	8 S2 Cocher 269
3 S2 Gr.Ourse 558	22 R Paon 875	9 Y2 Pégase 1255
4 T <sup>2</sup> Centaure 620 5? S Phénix 1331	22 Y Persee 128	9 R3 Ophiuch. 814
5? S Phénix 1331	23 W Girafe 140	9 W2 Girafe 140
5 T Centaure 616 5 R <sup>2</sup> Vierge 634 5 T Balance 681 5 Hercule 742	23 R Microsc. 1152	10 S Lyre 976
5 R <sup>2</sup> Vierge 634	24 V2 Cocher 293	10 S2 Centaure 501
5 T Balance 681	24 S P. Chien 349	10 S3 Sagitt. 947
5 Hercule 742	25 U Poissons 53	11 R4 Cygne 1045
6 R Flèche 1112	25 V Balance 663	11 U Eridan 141
7? Z Lion 434	26? W Cocher 223	12? T Chevalet 219
7 S2 Poupe 375	26 W Dragon 878	12 R Gr. Ourse 471
7? Z Lion 434 7 S <sup>2</sup> Poupe 375 7 W <sup>2</sup> Girafe 140 8 X Ecrevisse 397	27 Gémeaux 271ª	13 U2 Cygne 1231
8 X Ecrevisse 397	28? S Dragon 795	13 W Scorpion 747
8 Z <sup>2</sup> Pégase 1253	28 S Poissons 52	
9 U Télesc. 957	28 V Bouvier 656	15 V Pégase 1244
9 X Ophiuch. 911	28 S Lézard 1274	16 W Lezard 1254
9 W <sup>2</sup> Lyre 929	29 U Gr. Chien 284	16 V Cassiopec 1304
11 U2 Scorpion 837	29 U Centaure 551	18 1 Carène 431
12 R3 Cassiop. 2	30 U Carène 489	18 R Poiss. a. 1262
12 L Carène 431	Mai	18 S2 Poupe 375
13? Z2 Androm. 1301		20 R2 Girafe 226
13 W Télesc. 1044	2? U2 Dragon 893	20 R Taureau 168
14? U2 Aigle 1108	2 U3 Androm. 1336	21 V Baleine 1328
14 Y2 Pégase 1252	2 V Gémeaux 341	21 V Licorne 287
14 R Loup 719	2 V Androm. 31	22 Y Dragon 423
14 S P. Renard 1047	2 T2 Sagitt. 1119	22 U2 Verseau 1309
15 Y Androm. 64	3? X Sculpt. 32	22 S Balance 691
16 U Serpent 738		23 Hercule 819
17   W2 Pegase 1297	4 U P. Chien 356	
17 Y Orion 252	4 R Cour. a. 945	25 R3 Aigle 1010

# Va. - ÉPOQUES DES MAXIMA (temps moyen civil)

		- 11				1	
	Mai			Juin			Juin
25 1	R Cocher	216	11	X Hercule	733	27	R Scorpion 757
26?	V <sup>3</sup> Lyre	940	11	U Phénix	25	28	Y2 Pegase 1252
	X Gr. Ourse	388	11	R <sup>2</sup> Balance	722	28	S2 Poupe 375
28?	Z <sup>2</sup> Hercule	910	12	Gémeaux	271a	30?	X Cassiopée 67
28	V2 Androm.	73	12	S Hydre	396		X Androm. 9
29	Toucan	30a	13	W Čygne	1228	30	T Eridan 147
	S <sup>2</sup> Lyre	977	13	T Flèche	1001		
		1092	13	Y Balance	683		Juillet
30	W Couron.	759	13	U Paon	1175	1	Z Ophiuch. 828
	W Poupe	359	13	S Microsc.	1222	1	W Lion 480
	R <sup>3</sup> Hercule	776	14	S Aigle	1103	1	Y Capric. 1226
31	S <sup>2</sup> Voiles	411	15	W Eridan	156	2	S Verseau 1293
				R Flèche	1112	4	T Centaure 616
	Juin		16	W Balance	702	4	W Paon 841
1?	S Boussole	400	17	R Triangle	96	4	R <sup>2</sup> Aigle 1073
	U Capric.	1167	17	Z Girafe	377	4	V Verseau 1166
1	S <sup>2</sup> Dragon	922	18	TAndrom.	. 12	5	U Poupe 367
I	Androm.	1295	18	S Bouvier	648	6	T <sup>2</sup> Bouvier 687
	T Phénix	22	18	RChevelure		6	Y <sup>2</sup> Hercule 864
	W Flèche	999	18	T Gémeaux	3€0	7	Toucan 28
	R <sup>3</sup> Androm.		20?	V Girafe	263	7	R <sup>2</sup> Capric. 1193
	X Girafe	177	20	R Girafe	653	7	U2 Sagitt. 1071
2	V <sup>6</sup> Cygne	1049	21	S <sup>2</sup> Scorpion		7_	U2 Hydre 638
2	R Bouvier	662	21	S P. Renard		9?	R Toucan 1326
	R <sup>2</sup> Androm.		21	X2Centaure		9	S <sup>2</sup> Balance 694
3	Y <sup>2</sup> Pégase	1252	21	S Scorpion	758	11 0	U Cour. a. 913
4?	Y3 Androm.		22	V2 Cocher	293	11	Hercule 742
5?	Z Lion	434	22	l Carène	431	10	U <sup>3</sup> Scorpion 843
7?	S Paon	1054	23?	T Fourneau		11	U Octant 594
7	WOphiuch.		23?			11	R Chevalet 184
7	Z <sup>2</sup> Carène	466	25	R Ophinch	. 820		Y Cassiopée 1335
8	U Carène	489	25	W Centauro		11	
	T <sup>2</sup> Balance	679	25	V <sup>2</sup> Carène	442		R Indien 1277
8	X <sup>2</sup> Carène	467	25	V Taureau	188	11	Z Capric. 1209
9	S <sup>3</sup> Cygne	1145	25	T Lynx	380		W <sup>2</sup> Girafe 140
10	W Girafe	140		W <sup>2</sup> Girafe	140		T Grue 1269
110	V <sup>2</sup> Aigle	1027	27?	T3 Sagitt.	949	14	R Phénix 1323

# Va. — ÉPOQUES DES MAXIMA (temps moyen civil)

	Juillet			Août			Août	1
14	Z Dauphin	1143	3	Toucan	30ª	20	V <sup>2</sup> Cocher	293
14	X Cocher	272	3	U Vierge	569	1	T Céphée	1212
14	R Vierge	556	3	o Baleine	81	20	U2 Androm.	63
16	R Carène	419	4	R Verseau	1315	21	T3 Hercule	845
16	V <sup>2</sup> Céphée	4	4	T2 Vierge	578	21	T Télesc.	895
16	U Carène	489	5	W3Andron	. 60	22	R <sup>2</sup> Scorpion	810
16	R Serpent	717	6	X Céphée	1208	22	V Dragon	866
17	U Lyre	1000	6	T P. Ourse	613	22	X6 Cygne	1221
17	Y Céphée	26	6	Y2 Ophiuch.	886	23	Z <sup>2</sup> Scorpion	732
19	T <sup>2</sup> Pégase	1249	8	L2 Poupe	333	24	T Horloge	117
19	U Cassiopée		9?	T Sculpteur	20	24	R Aigle	959
20	S Loup	670	9?		1318	24	R <sup>2</sup> Bouvier	666
21	U Toucan	41	9	S Bélier		24	T Baleine	11
22	S <sup>3</sup> Androm.	1313	9	S <sup>2</sup> Poupe	375	24	U Carène	489
23	Y <sup>2</sup> Pégase	1252	9	R <sup>2</sup> Hydre	428	25	R <sup>2</sup> Pégase	1234
23	V Phenix	1310	9	R Baleine		25		1280
24	U Orion	264	9 .	V Gr. Chien	- 11	25	Z Balance	712
24	T P. Chien	- 1	10	V2 Sagitt.	897	25		1115
25	R <sup>3</sup> Lyre	985	11	7 Cygne		25		1112
26	U <sup>2</sup> Verseau	1309	11	S <sup>2</sup> Pégase		26	V.P. Chien	325
26	V <sup>3</sup> Aigle	1050	I I	Z <sup>2</sup> Pégase	1253			1266
27	V Colombe	- 1	12	T <sup>2</sup> Cygne	1036	, ,		1210
27	V <sup>4</sup> Cygne	1014	12	U Cygne		27	S P. Renard	- 6
27	R <sup>6</sup> Cygne	1129	13	W <sup>2</sup> Girafe		29	V <sup>2</sup> Poupe	306
28	l Carène	431	13	S Carène	446		W <sup>2</sup> Girafe	140
28 28	W <sup>2</sup> Girafe	140	14?	R Lion	430			1207
	Gémeaux	- 1	15 15	S Hercule	803 436		R <sup>3</sup> Cassiopée	2
29	V Capric. U Autel	1205 848	16	S.P. Lion R.P. Renard				1157
29 30	S Gr. Ourse				- 11	3 F	X Pégase	1218
31	T Vierge	536		S Ophiuch. R Gémeaux	777		Septembre	
01	1 rierge	990		X Scorpion	323 739			195
1	Août	- 1	17		1252			431
I	Z Girafe	377		S Horloge	88			774
2	R Cour. a.	945		T Hercule	877		W Androm.	78
	Z Lion	434	- 9 1	X Baleine	123			284
	R Belier	- 1		S <sup>2</sup> Hercule	829		** **	110
Rem			9 1		11	1 ],	3.0	_

# Va. - ÉPOQUES DES MAXIMA (temps moyen civil)

S	eptembre			Septe	bre			Octobre	
4 17	Equerre	709	23?	T <sup>3</sup> Sagi	tt.	949	6	Y <sup>2</sup> Pégase	1252
5 S	Serpent	692	23	X Drag	on	880	6	R Ecrevisse	376
	Phénix	1331	23	U3 Here		900	7	l Carène	431
	Vierge	637	23	R <sup>2</sup> Vers	seau	1214	8.	Toucan	30ª
6 V	V Capric.	1111	24	T2 Lyre		950	8	W <sup>2</sup> Carène	408
7 T	Colombe	220	24	T Paon		1031	9	X Aigle	1052
8 V		440	25	T Lynx		380	9	U Baleine	94
9? X		93	25	Z <sup>2</sup> Pers		56		T <sup>3</sup> Aigle	1017
9 1	Microsc.	1152	26	RChien		626	í I	R Réticule	175
	Octant	270	26	V2 Dra	gon	555	13	X <sup>2</sup> Lyre	939
	<sup>2</sup> Pégase	1252	28	Cou		918	13	T Verseau	1172
11 /	V Lyre	885	28	U <sup>2</sup> Vers		1309	13	Z Bouvier	635
12 .	. Gémeaux	271ª	29	W Pou		359	14	S Cygne	1096
	<sup>3</sup> Hercule	776	29	Scor		849a	14	Hercule	742
	Hercule	733	29	R2Ophi	uch.	797	14	U Poissons	53
	Orion	245	29	S Lion		498	15	V <sup>3</sup> Persée	154
	<sup>2</sup> Girafe	226	30	R Lièvr		198	15	U Bouvier	673
	Croix	550	30	S Balei		19	16	W <sup>2</sup> Girafe	140
	V <sup>2</sup> Girafe	140	30	Y Vier	ŗе	552	16	S Octant	831
	Persée	129	30	W2 Gir	afe	140	16	U Persee	68
	Baleine	45		0.4.3			16	V <sup>2</sup> Hercule	817
	Sagittaire	989		Octo	ore		17	X Balance	701
	Dorade	179		Z Lior.		434	18	S Orion	228
	Grue	1270	2?	R P. Ch		1213	18	V <sup>2</sup> Cocher	293
1	Girafe	377	2	U Carè		489	19	T Gr. Ourse	553
17 :	. Hercule	819	2	T Cent		616	19	S Poiss. a.	1247
18 0		975	3?	R Bous		394	19	S Céphée	1230
18 R		735	3	R2Gr.O		604	19	W Pégase	1306
19 Y		927	3	R Camé		383	20	S <sup>2</sup> Vierge	650
19 S		375	3	Z Pégas	se	1333	21	S <sup>2</sup> Centaure	501
	<sup>2</sup> Aigle	1033	4	$ m W^2~Opl$		856	21	U3Ophiuch.	858
20 X	Couronne	715	5?	X2Ophi		804	22	R Capric.	1098
20 V	V Loup	684	5	R Balaı		721	22	W Cygne	1228
	Balance	708	5	V Croix		572	23	S <sup>2</sup> Cocher	269
	P. Ourse	643	5	W Voil			23	X Girafe	177
22 V	V Verseau		6	S <sup>2</sup> Gém			25	V Ophiuch.	766
25 (11	Fourneau	131	6	Y Voile	S	412	25	R Cygne	1022

# Va. — ÉPOQUES DES MAXIMA (temps moyen civil)

Octobre	Novembre	<b>D</b> écembre
27 Z Couronne 723	14  S Vierge 609	I  W Girafe 253
28 Gémeaux 271ª	15 R3 Androm. 1303	2 U2 Verseau 1309
	15 V3 Scorpion 830	2 T Lièvre 203
30 W3 Cygne 1123	16   V <sup>2</sup> Androm. 73	2 W Colombe 291
30 R Cour. a. 945	16 Y Licorne 314	2 V Taureau 188
30 S <sup>2</sup> Poupe 375	16 S Cygne 1239	3 S Balance 691
31? T Pégase 1255	17 T Flèche 1001	3 U Cour. a. 913
31 Z Girafe 377	17. W2 Girafe 140	3 S3 Lyre 970
31   Y <sup>2</sup> Pégase 1252	17 S Gémeaux 357	3 W2 Girafe 140
Novembre	17 V Vierge 605	4 R Loup 719
	17 S Dauphin 1159	5 U Centaure 551
1 W2 Girafe 140	19 X Androm. 64	6 S Indien 1180
1 S Poiss. V. 354	19 W Aigle 983	8 R Vierge 556
3 S.P. Renard 1047	20 R Dragon 784	8 R Paon 875
4 X Hydre 421	21 T Sagittaire 986	8 T2 Centaure 620
4 R Fleche 1112 5 TChiensCh. 549	24? W2 Androm. 30	9? Z2 Androm. 1301
	24 T2 Dragon 896	9 Y Scorpion 768
6 Z Scorpion 734	24 T2 Scorpion 818	9 U Serpent 738
7 U <sup>2</sup> Ophiuch. 832 7 S Aigle 1103 7 Y Pégase 1258 8 R <sup>2</sup> Vierge 633	24 R Fourneau 90 24 R P. Chien 328	
7 S Aigle 1103		
7 Y Pégase 1258	25 X Centaure 518 25 Y <sup>2</sup> Pégase 1252	
1		1 R Grue 1236 1 T Hercule 823
1 2 200	25 U Sculpteur 46 25 Z Sagittaire 995	W Licorne 311
1 0 0 .		11 U3 Aigle 1024
9	25 R Pégase 1298	12 R4 Cygne 1045
9 R Androm. 17	26 S Sculpteur 8	13 Toucan 30a
10 R Dauphin 1117	27? T Grue 1269	13 S2 Gr.Ourse 558
11 . Toucan 28	28? T Chevalet 219	13 V3 Sagitt. 992
V Orion 204	28 R Colombe 258	13 Gémeaux 271ª
12 U3 Cassiop. 1314	29? Z Lion 434	14 Z2 Pegase 1253
12 1 Carène 431	29? U Verseau 1246	14 S Toucan 15
12 W2 Pegase 1297	20 T Balance 681	15? U2 Capric. 1141
13 V Ecrevisse 379	3	15 S Scorpion 758
14? Z2 Cygne 1179	<b>D</b> écembre	15 T Belier 105
14 R Equerre 700	1 JU Ecrevisse 387	15 X Hercule 733
14 X Gemeaux 309		15 Z Girafe . 377
7	,, 102411	

Va. - ÉPOQUES DES MAXIMA (temps moyen civil)

	<b>D</b> écembre			Décembre			Décembre	
16?	R <sup>5</sup> Cygne	1186	22	S Lézard	1274	27	V Hydre	478
	V <sup>2</sup> Cocher	293	23?	Z Céphée	80	28?	R Poiss. V.	332
117	Z Cygne	1083	23	R Chevalet	184	28	U <sup>2</sup> Vierge	568
17	l Carène	431	23	R <sup>2</sup> Cassiop.	1322	29	X Verseau 1	263
18	R <sup>2</sup> Céphée	95	23	S Sagittaire	994	3o	R P. Renard 1	197
18	U Carène	489	23	X Cocher	272	31	T Centaure	616
18	T Serpent	902	23	V Sculpteur	1	32	Y Persée	128
19	W2 Girafe	140	24?	T Fourneau	131	32	S Pégase 1	307
	T3 Sagitt.	949	25	R3 Ophiuch.	814	33	V Capric. 1	205
20	Y <sup>2</sup> Pegase	1252	25	R3 Hercule	776	33	Z Aigle 1	115
20	V <sup>2</sup> Pégase	1272	25	W Hercule	782	33	X Dauphin 1	182
	W Scorpion	747	25	T Lynx	380	33	U Dragon	982
21	R P. Lion	427	26?	S Boussole	400	33	V Cassiopée	1204
22	U Capric.	1167	26	L2 Poupe	333		•	

## V<sup>b</sup>. — ÉPOQUES EES MINIMA DES VARIABLES A LONGUE PÉRIODE EN 1910 (temps moyen civil)

			II.	
Janvier	.	Janvier		Janvier
r  S2 Poure		1 Toucan	28 29	V Cassiopée 1304
1 R Cocher	216 13	U Centaure	551 29	T2 Balance 679
2 S Carène		Z Ophiuch.	82- 29	
3? W Scorpi	on 747  16	? U Bouvier	673 30	R P. Renard 1197
3 Y Andron 5 S Lezard		l Carèn	431 3 r	X Androm. 9
		? V Pegase	1244 3 1	S2 Cocher 269
6 U Serpen		? W Eridan	15F	Février
7? U Eridan	141 20	? S Phénix	1331	revrier
		R Equerre	700	U Poissons 53
7 V P. Rena 8? S Paon	rd 1148 21	? R Paon	875 2	R Ophinch. 820
8? S Paon	1054 2 1			V2 Cocher 293
8 V2 Hercu	le 817 21	U <sup>2</sup> Ophiach		S Toucan 15
8 X Hercul				
10? Z2 Scorpi				W Couron. 759
10 SP. Rena				
11? Z Lion		? V Cygne	101: 6	S2 Dragon 922
II Touca	n 268 27		1230 6	S Bouvier 648
II V Andro	m. 31 28	? Z2 Androm	. 1301 7	Z2 Pégase 1253
11 U2 Persée	2 130 20	Z Gr. Ours	e 523 8	Z Dauphin 1143

# Vb. - ÉPOQUES DES MINIMA (temps moyen civil)

Février	Mars	Avril
8 W Androm. 78	5 1R2 Girafe 226	2 V2 Cocher 293
8 R3 Ophiuch. 814	o T Centaure 616	2 W Pegase 1306
10? T Fourneau 131	10? Z Capric. 1209	3 S Aigle 1103
10 R Triangle 96	10 V2 Androm. 73	3 S3 Androm. 1313
10 T Lynx 380	11? Z Lion 434	4 R Scorpion 757
11? S2 Scorpion 807	T Vierge 536	5   R <sup>3</sup> Androm, 1303
11 V2 Taureau 182	12? T Eridan 147	7 W Poupe 359
11 S2 Poupe 375	12 R Carène 419	7 S Orion 228
12 Z Aigle 1115	15 V Taureau 188	8 R Aigle 959
12 T Androm. 12	15 V Verseau 1166	9 U.P. Ourse 643
13 Hercule 742	16 S Hercule 803	10 W Cygne 1228
14 V P. Renard 1148	17 U Carène 489	10 U Cassiopee 29
15? X6 Cygne 1221	17 S Scorpion 758	12 X Hercule 733
15 R Serpent 717	17 Toucan soa	13? Z Sagittaire 995
16? V <sup>3</sup> Persée 154	19? U Toucan 41	13 S Gr. Ourse 564
16 X Balance 701	19 Z <sup>2</sup> Persée 56	14? R <sup>2</sup> Scorpion 810 15 RChiensCh. 626
18 S Balance 691	19 S P. Renard 1047	15 RChiensCh. 626 18? R Gémeaux 323
18 R Microsc. 1152		18? X Aigle 1052
18 R Verseau 1315 10 R Chevelure 526	1	18? S Grue 1270
7 9		20 T Flèche 1001
20 R <sup>3</sup> Lyre 985 20 R <sup>4</sup> Cygne 1045	1 1	21? R3 Hercule 776
		24 U Carène 489
20 Z Cygne 1053 21 R Bouvier 662		25 X Cocher 272
22? U2 Verseau 1309	1 - 1	
23 / Carène 431	23 VP. Renard 1148	28? R Indien 1277
24? S Bélier 69	1)	30 R Sagittaire 989
24 Y Céphée 26	25 S2 Poupe 375	30 V P. Renard 114
24 V2 Aigle 1027	25 1. Hercule 819	
26 U Orion 264	25 R Cour. a. 945	Mai
-	26 W Verseau 1165	1? T Grue 1269
M ars	27? W Centaure 522	
	28 Y2 Hercule 864	1 U2 Gémeaux 34:
1? S2 Balance 694		1 V2 Taureau 18:
2 R Lièvre 198		
	30 l Carène 431	3 T Horloge 11
4 S Hydre 396 5? R Phénix 1323		3 R Belier 7
	32   o Balcine   81	4 U2 Androm. 6
*	THE RESERVE THE PERSON NAMED IN	Name and Address of the Owner, where the Owner, which is the Owner, where the Owner, which is the Owner, where the Owner, which is the Owner, which

# Vb. - ÉPOQUES DES MINIMA (temps moyen civil)

Mai Juin Juin							
-							
5	l Carène 4	11		29 R <sup>2</sup> Girafe	226		
	S Cygne 10	6 2		30? Z <sup>2</sup> Cygne	1179		
5		5 2	S Vierge 609	II Traillat	11		
6	X Capric. 12		U Hercule 767	11	- 1		
7		6?	X Hydre 421		1 1309		
7 8		6    6	Z Pégase 133		831		
		19 7?	Z <sup>2</sup> Sagitt, 1110		e 553		
8		13 7	T Centaure 616		94		
8	X <sup>2</sup> Pégase 12	11 /	VP. Renard 1150		606		
9?		34 7	R Dorade 179		_		
11	W3 Cygne 11	11 09	Z <sup>2</sup> Scorpion 73:	/ / / / / / / / / / / / / / / / / / / /			
II	V Céphée 13		l Carène 43	11 / - 1	434		
12?		32 10 ?		11 / 1-1 /			
12?		110	L2 Poupe 33	11 / 124 Gourtaan	e 518		
12		01 08	R Persée 12	11 / 1 0 -	552		
14		8 11 ?		11 9 1	204		
14	R <sup>2</sup> Pégase 12	11	W Cassiop. 3	11 9 14 24 22 000	427		
15		23 12	Z <sup>2</sup> Pegase 125		489		
		20 13	R Hercule 73		678		
16	T2 Cygne 10	- 11 - 5	W Lyre 88	1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	1		
19		15	RP. Renard 119				
19		2 15	S <sup>2</sup> Poupe 37		d 1148		
19		9 15	TChiensCh. 54	11	431		
20		12 16	R Pégase 129				
21	R Cygne 10	III .	T Paon 103				
22		86 17	Gr.Ourse 540		1314		
22		0ª I 7	X Gémeaux 30		1172		
23		15 17	S6 Cygne 123		269		
25		20 18?		19 Z Cassiopé			
25	S P. Renard 10	11					
26		18 21	Z Aigle 111				
28		10 22	U <sup>2</sup> Persée 18				
30	R2 Verseau 12						
31		93 23	R Cour. a. 94	1			
31		86 26	Z Baleine 4	11 1			
31		46 28			251		
32	T Hercule 8	77 28	R Dauphin 111	1 23 U Poisson	S 53		

# Vb. — ÉPOQUES DES MINIMA (temps moyen civil)

Juillet	Août	Septembre		
24 Y Licorne 315	19 X Girafe 177	17  V Cassiopée 1304		
24 V Vierge 605	20 l Carène 431	18 R Cassiopée 1330		
25? U2 Vierge 568	20 W Cygne 1228	18 R3 Androm. 1303		
26 S2 Gémeaux 320	21 U Centaure 551	18 W Hydre 621		
[27 S Poupe 375]	22 V P. Renard 1148	19 R Sculpteur 34		
27 Toucan 30a	24 . Hercule 742	20 R Cour. a. 945		
27 V2 Hercule 817	26 R Orion 195	20 V Bouvier 656		
29 V2 Cocher 293	27 Y Persée 128	21? W Couron. 759		
29 X Balance 701	27 S Aigle 1103	23 . Toucan 28		
Août	28 S Pet. Ourse 704	23 R4 Cygne 1045		
	28 V2 Androm. 73	24 T Flèche 1001		
I   U 3 Aigle 1024	30? S Dragon 793	24 l Carène 431		
1 S P. Renard 1047	31 W Dragon 878	25? Z2 Androm. 1301		
	31 S Lézard 1274	25 V Gémeaux 341		
3? R3 Hercule 576		26? V Lyre 968		
4 R Dragon 783 4 W Aigle 983	31 U Serpent 738	26 V <sup>2</sup> Cocher 293		
4 W Aigle 983	Septembre	26 R3Ophiuch. 813		
6 W Poupe 359	1 - 1	26 U Carène 489		
7 Z2 Ophiuch. 925	I S Balance 691	26 R Corbeau 539		
7 U Dragon 982	I V Taureau 188	27 V Androm. 31		
9 Y Androm. 61	2 V Cocher 285	28 S Couronne 693		
9 R Loup 719	3? U Eridan 131	28 V P. Renard 1148		
10 T2 Centaure 620	3? U <sup>2</sup> Verseau 1309 4? Z Lion 434	30? S Girafe 235		
10 T Bélier 105	4.11	30? S Toucau 15		
11 U2Ophiuch. 832	4 T Capric. 1219	30 R Vierge 536		
0 60 0	5 T Centaure 616 6 S <sup>2</sup> Poune 375	Octobre		
12? S <sup>2</sup> Centaure 501		1?IT Girafe 171		
141	00122 12 1			
1	000	m 0		
	1 0 0	1 Toucan 30°		
	alma c	2 R Bouvier 662		
e   m n m'	0 0 0	2 R Centaure 641		
0 100 00 0	1 2 2 2 2 2	2 U Cour. a. 913		
16 T Balance 681 16 S Pégase 1307	13 T Cassiopee 14 X Dauphin 1182	4 X Cocher 272		
17 Z Gr. Ourse 523	14 V Couronne 716	6? S <sup>2</sup> Balance 693		
18 U Carène 489	15? T Grue 1269	6 V <sup>2</sup> Taureau 182		
19 W Hercule 782		7 SP. Renard 1047		
17.9   17   110100110   782	1.0.14 /4.6.0 1020	7 3777111111111111111111111111111111111		

# Vb. - ÉPOQUES DES MINIMA (temps moyen civil)

Octobre			Novembre			Novembre			
8	T <sup>2</sup> Balance	679	5	V P. Renard	1148	29 1	J Vierge	569	
8	U Androm.	49	5	Y <sup>2</sup> Hercule	864		)écembre		
9	S P. Chien	349	6	R Bélier	77				
9	V <sup>2</sup> Cassiop.	36	7?	U <sup>2</sup> Verseau			🕻 Cassiopée	67	
10	T Dragon	863	7	U2 Scorpion			J <sup>2</sup> Persée	130	
11?	Z Poupe	351	7.	X Baleine	123		R Ophiuch.	820	
11	W Lézard	1254	8?	Z <sup>2</sup> Scorpion			J Toucan	41	
12	V Capric.	1226	9?	V Licorne	287		Carène	431	
13	R Chevalet	184	11	T Lynx	380		l Centaure	616	
15	V Cygne	1158	12?	T Fourneau	131		W Poupe	359	
15	Z <sup>2</sup> Pégase	1253	12	T Hercule	877	6 .	. Toucan	30a	
16?			14	R Scorpion	757	6 1	R <sup>2</sup> Verseau	1214	
16	X Hercule	733	14	R Baleine	86	7?	f Sculpteur	20	
17	S2 Poupe	375	14	Hercule	819	7 7	[ Horloge	117	
20?	T2 Sagitt.	1119	14	S <sup>2</sup> Dragon	922	8 7	Z Dauphin	1143	
21	R Poissons	57	15	S Hydre	396	12	Capric.	1207	
22	Y2 Ophiuch.	886	16?	R <sup>3</sup> Hercule			X Pégase	1218	
23	R <sup>2</sup> Girafe	226	16	V Dauphin	1170	13 1	J Carène	480	
23	U <sup>2</sup> Hercule	749	16	V Verseau			P. Renard	1148	
24?	S Microse.	1222	18?	T Eridan	147	13	R <sup>2</sup> Bouvier	666	
24	U <sup>2</sup> Cocher	247	19?	V Pegase	1244	14?	6 Bélier	69	
26?	X2 Taureau	178	20	S Taureau	170	14 5	P. Renard	1047	
26	R Girafe	653	20	U2 Sagitt.	1071	18	S² Gémeaux	320	
28	S Carène	446	21	R Gr. Ourse	471	18 I	R Cour. a.	945	
28	L2 Poupe	333	21	R Taureau	168	10	TP. Chien	356	
29	Z Aigle	1115	22	T2 Cygne	1036	24	72 Taureau	182	
	R P. Renard	1197	23?	R Horloge	115	26 7	Z. Baleine	45	
30	l Carène	431	23	R Microsc.	1152	27? 5	Poissons	52	
30	X <sup>2</sup> Pégase	1242	23	T Androm.		27 3	S <sup>2</sup> Verseau	1210	
	•		24?	S Phénix			V Lyre	885	
	Novembre	1	24	V <sup>2</sup> Cocher		28 8	Verseau	1293	
1	S Bouvier	648	25	S Gr. Ourse	564	28 2	C Ophiuch.	828	
1	S3 Cygne	1145	28	S <sup>2</sup> Poupe	875	28	Dragon	866	
2?	Z Lion	434	28	Hercule	11		V Cygne	1228	
3	R Triangle	96	29?	R Indien			S2 Scorpion	807	
4	U Carène	489	29?	R Phénix	1323	3 i ?   <b>2</b>	Lion	434	
4	R2 Androm.		29	T2 Cassiop.	1317	33	S2 Cocher	269	
7-			/			1.5		79	

## ÉPOQUES DES MAXIMA ET MINIMA DES VARIABLES A COURTE PÉRIODE

```
VII
                                               3j 15h
                        M
                            I proh
     X3 Cassiopée 6
                               4. 2
                                               2. 5
                        n_{l}
1p: 4j 1h7
              4p:16j 6h8
                             7p:28j 12ho
                                            10p: 40j 17b1
_{2}p: 8. 3.4
              5p:20.8.6
                             8p:32.13,7
                                            20p: 81.10,2
                                            30p:122. 3.3
3p:12.5,1
              6p:24.10.3
                             9p:36.15,4
     V3 Andromède 16 M I oj oh
                                              oj 13h
                                         VII
                                           100p: 44 4h4
1 p: 0j 10h6

7p: 3<sup>j</sup> 2<sup>h</sup> 2

8p: 3.12,8
                   31 2h2
                            40p: 17 16h2
2p:0.21,2
                            50p:22.2,2
                                           150p: 66. 6,7
                                           200 p: 88. 8,9
3p:1.7,8
             9p: 3.23.4
                            60p:26.12.3
4p:1.18,4
             10p: 4,10,0
                            -0p:30.22.3
                                           250 p: 110.11,1
                                           300p: 132.13,3
5p:2.5.0
                            80p:35.8,4
             20p: 8.20,1
6p:2,15,6
             30p:13.6,1
                            00 p:30.18.4
                                           400p: 176.17,8
       Sculpteur 26a
                               oj r3h
                                        VII oj 15h
1 p: 01 12h 3
              6 p: 3j 1h 7
                           20p; 10j 5h6
                                            70p: 35j 10h 4
              7p:3.13,9
                           30p:15.8,3
                                            80 p:
                                                  40.22,2
2p:1.0,6
                                                  46. 1,0
3p:1.12,8
              8p:4. 2,2
                            10 p: 20.11,1
                                            90 p:
                                           100p: 51. 3,8
              90:4.14,5
                            50p:25.13.0
4p:2.1,1
             10p:5. 2,8
                           60p:30.16.7
                                           200 p:103. 7.6
5p:2.13,4
                         oj 16h 52m
                                       VII oj 12h 50m
     Baleine 59
                  M
                                               27 15h37m5
гр: о<sup>ј</sup> т3<sup>ћ</sup> т6<sup>т</sup>3
                    7p: 3i 20h54m5
                                        50p:
                                               38.17. 4,5
2p:1.2.32,7
                    8p: 4.10.10,8
                                        70P:
                                               49.18.31,5
3p : 1.15.49.1
                    9P:
                         4.23.27,2
                                        90 p:
                                               55. 7 15.0
4p: 2.5.5, 4
                   iop:
                          5.12.43,5
                                       100 p:
                                       200 p: 110.14.30,0
5p:2.18.21,8
                   207:11. 1.27,0
                                       300p: 165.21.45,0
6p:3.7.38,i
                   30p:16.14.10.5
                                          VII
                             I oi 13h
                                              Oj 21h
                          М
     T3 Cassiopée 106
                                1.13
                                                1.21
                         m
                                            40 p: 77<sup>j</sup> 23h8
1p: 11 22h8
              5p: 9<sup>j</sup> 18<sup>h</sup> 0
                             0p:17^{j}13^{h}2
2p:3.21,6
                                            50p: 97.11,8
              6p:11.16.8
                             10 p: 10.12.0
              7p:13.15,6
                             20p:38.23.9
                                            70p:136.11,7
3p:5.20.4
                                            00 p: 175.11,6
              8n:15.14.4
                             30p:58.11.9
p:7.19.2
```

```
M
                             I 4i,2 VII oi.8
      W2 Cassiopée 61
                          m
                               13.2
                                             0.8
1 p: 14 80
              4p: 59 20
                            7 p: 103j 60
                                            10 p : 1481 00
2p:29.60
                            8p:118.40
              5p: -4.00
                                            11 p: 162,80
3p: 44.40
              6p: 88.80
                            0p:133.20
                                            12p:177,60
                        I 2j 10h
         Persée 157 VI
                                    VII 2j fh
1p: 4j -h 1
             4p: 17 4h 3
                           7p:30^{j} 1^{h}5 10p:42^{j}22^{h}7
2p: 8.14,1 5p:21.11.4
                           8p:34.8.6
                                         20 p: 85.21.4
3p:12.21,2
             6p:25.18,4
                           9p:38.15.6
                                         30 p: 128,20,1
        II3 Persée 183 M I 91,2
                                      VII 71,4
1p:11j2
              4p:448
                             \begin{array}{c} 7P: & 78\frac{1}{4} \\ 8P: & 89.6 \end{array}
                                            10p:112jo
              5p:56.0
2 p: 22,4
                                            12 p: 134.4
3p:33,6
              6p:67.2
                             00:100.8
                                             15p: 168,0
                           I 4j 12h
                                      VII qj 12h
      X2 Cocher 196
                             12. 2
                                            5.12
1p:111 15ho
                           7p: 811 9h2
             4p:46j 12h1
                                          10р:1165 653
2p:23. 6,1
                           8p: 93. 0.3
             5p:58.3.2
                                          12 p: 139.12.4
3p:34.21.1
             6p:60.18,2
                           ap: 104.15.3
                                          14p:162.18,5
                           I 2j -b
                                      VII
                                          -2ј 16ћ
       Y Cocher 225
                             1.13
                                           1.22
                            7P:27<sup>j</sup> oh3
rp: 3j 20h6
              4p: 15j 10h 5
                                          10p: 38j 14h 2
                            8p:30.20.0
    7.17,2
              5p:19.7,1
                                          20p: 77. 4.3
3p:11.13,8
              6p:23.3.
                            9p:34.17.5
                                          300:115.18.5
                                     VII 4j 22h
                           I 2j 17h
                       M
      Gémeaux 269ª
                       111
                              1.10
1p: 5j 13h 2
              4p:22j 4h0
                            7p:38i 20h6
                                          10 p: 55j 12h 3
2p:11. 2,5
              5p:27.18,1
                            8p:44.9,8
                                          20p:111. 0,6
              6p:33.7.4
3p:16.15,7
                            9p:49.23.1
                                          30p:166.12.0
                            I 1j 12h
                                        VII 2j 1.1h
     W Gémeaux 297
                               6.13
                                             7.14
1p: 7 22ho
              4p:31j 15hq
                           7p:55^{j} 9^{h} 9
                                           10p: 70j 3h8
2p:15.20.0
              5p:39.13.9
                            8p:63._{7.9}
                                          15 p: 118.17.8
3p:23.18,0
              6p:47.11.9
                            0P:71. 5.9
                                          20 D: 158.
```

```
11i 5h
                                       VII
                                            roj 7h
                       M
                          1
       T Licorne 289
                              3.7
                       m
                                            11.9
1 p: 27<sup>j</sup> oh 3
                             5p:135j1b5
                                            7p: 180j 2h 1
              3p: 81 0 0
2p:54.0,6
             4p:108.1.2
                           6p:162.1.8
                            I oj 22h
                                      VII 1<sup>j</sup> 13<sup>h</sup>
      C Gémeaux 321
                               4.22
                                             6.16
                        "
1p:101 3h7
              4p:401 1448
                             7P:71 1h8
                                           10p: 101 12hq
2p:20.7,4
                            8p:81.5.5
                                           127:121.20.3
              5p:50.18.5
3p:30.11,1
              6p:60.22.2
                             90:91.9.2
                                           15p: 152. 7,4
                             11j -
                        M
                                       VII Sio
        U2 Girafe 334
                                2,3
                        m
                                           20.8
               3p:66i\,51
                             5p; 110 85
                                             7p: 1551 19
1D:22^{j}17
2p:44,34
              4p:88.68
                             6p:133,02
                                              8p:177,36
                           I of 18h
                                         VII of 22h
                        М
     R<sup>2</sup> Gémeaux 338
                              0.17
                                              0.21
1p:oj oh 5
             7P:21 18h7
                          30 p: 11 22h 1
                                          80p: 31118h8
             8p:3.4.3
                          35p:13.21.7
                                          90 p: 35.18.2
20:0.19,1
              9p:3.13,8
                                          100p: 39.17.5
3p:1.4,6
                          40 p: 15.21,4
             10p:3.23.4
4p:1.14.1
                          50p:19.20.8
                                          200 p: 79.11,0
5p:1.23,7
             20 / : 7.32,7
                          60p:23.20.1
                                          300p:119. 4,5
6p:2.9,2
            250:0.22,4
                          70/1:27.19.5
                                         400 p: 158.22,0
                                      VII 5j qh
                          I 41 17h
        X Poupe 35?
                                          26.3
                            25.11
                                           7p:181 15h3
1 p: 25j 22h8 3 p: 77j 20h3
                            5p:120j17h8
                            6p:155.16.5
2p:51.21.5 \quad 4p:103.19.0
                       W 1 4j 3h
                                       VII 3j 21h
       V Carène 385
                            1,23
                      "
                                            1.17
                                          10p: 66j 22h8
1p: 6j 16h 7
             4p:26i:18h_7 = 7p:46i:20h_8
             5p:33.11.4
                           8p:53.13.5
2p:13.9,4
                                          15p: 100.10,2
3p:20. 2,0
              6p:40.4.1 \quad 0p:60.6.1
                                          20 p: 133.21,6
                      M I gj Sh
                                      VII 2j 6h
       T Voiles 389
                      m = 0.22
                                          0.21
1p:4115h3
              2p : 0^{j}6^{h}7 - 3p : 13^{j}22^{h}0
                                          4p:18j13h4
```

```
7p:32j 11h 4
                            op: 41 18h 1
                                         20 p: 92j 18h8
5p:23j 4h 7
             8p:37.2,7
                          10p:46. 9,4
                                         30p: 139. 4,2
6p:27.20.0
                          I 4i 5h
                      M
                                     VII
                                         21 10h
       V Voiles 409
                             3.6
                      777
                                          1.11
                                          10p: 43j 17h o
1p: 4j 8hg
             4p: 17 11 16
                           7p:30i 14h3
2p: 8.17,8
             5p:21.20.5
                           8p:34.23,2
                                          20p: 87.10.0
3p:13.2,7
             6p:26.5.4
                           9p:39.8,1
                                         30p:131. 3.0
                          I oi 22h
                                      VII 11 22h
                      M
      Y Carène 461
                            3.12
                      777.
                                           0.21
             5p:18j 4h8
                                          25p: 911 0h1
1p: 3j 15h 4
                            9p:32^{j}18^{h}3
2p: 7.6,7
             6p:21.20,2
                           10p:36. 9,6
                                          30 p: 109. 4.9
3p:10.22,1
             7p:25.11.5
                           15p:54.14.4
                                         40 p: 145.14,5
                           207:72.10.2
4p:14.13.4
             8p:29.2,9
                                          50p:182. 0.1
                           I 8j rh
                                     VII oj 21h
      S Mouche 534
                             4.14
                       777
                                            7. 2
1p: 915h8
              4p:38i\ 15^{h}\ 1
                            7p:67j 14h4
                                          10p: 96j13h7
27:19. 7,5
              5p:48.6.8
                            8p:77.6,i
                                          12p:115.21.2
3p:28.23,3
             6p:57.22.6
                           0 p: 86.21.0
                                          15 p: 144.20.5
                     M I
                           5i 16h
                                     VII
                                         (ij rrh
       T Croix 543
                            3.15
                     m.
                                          4. 9
                           7 p: 47 3ho
                                          10р: 6-ј - - - -
1p: 6117h6
             4p:26j 22h 3
             5p:33.15.9
                           8p:53.20.6
2p:13.11.1
                                          15p:100.23,6
3p:20. 4.7
             6p:40.9.4
                           0p:60.14.2
                                         20 p: 134.15,5
                     M I
                           2i 6h VII
                                         -1j 20h
       R Croix 545
                                          6.6
                            0.21
1p: 5j 10h8
              4p:23j -h2
                            7P:40118h6
                                          10 p: 58i 6ho
             5p:29.3,0
                            8p:46.14.4
                                         207:116.11,9
2p:11.15,6
             6p:34.22.8
3 p: 17.11,4
                           9p:52.10.2
                                         30 p: 174.17.9
                               1j O_{p}
                                      VII 11 7h
        R Mouche 562
                         777
                               1.3
                           9P: 71 22h6
1p:0121h2
             5p:410ha
                                          40 p: 35i -b2
                                          50p:44. 3.0
2p:1.18.4
             6p:5.7,1
                          10p: 8.19.8
3p:2.15,5
             7p:6.4.3
                          20 p: 17.15,6
                                          60p:52.22.8
4p:3.12.7
             8p:7.1.4
                          30p:26.11.4
                                          70p:61.18,5
```

4j 4h

7p:32j 10h0

8p:37.12,5

9p:42.5.0

4. 8

7P: 120j 21h 5

8p:138. 4,1

0.13

90:155.10.6

I oj 17h

777

2.16

M I 12j 13h

100p:88i5hg 200p:176i11hgi

VII 11 0h

4.14

VII 4j 6h

13.8

10 p: 46j 21h6

20 p: 03.10.1

30 p: 140.16,7

10p:172j17h1

15 p: 259. 1,6

20 p: 345.10,1

0.17

VII ojarh

90p:79j10h1

4p:18j 18h2

5p:23.10.8

6p:28.3,3

4p: 60j 2ho

5p: 86. 8.5

6p:103.15,0

S Croix 570

W Vierge 603

V2 Grande Ourse 610

MI

80 p: 70114h3

1p: 4116h6

 ${}^{2}p: 9.9,1 \\ {}^{3}p: 14.1,7$ 

1p: 17 6h 5

2p:34.13.0

3p:51.10.5

```
1 p: 0 1 1 1 2
             7P: 3j 6h6
                           40p: 18j 17h4
                                         100p: 46j 19h 5
2p:0.22,5
                           50p:23.9,7
                                         150 p: 70. 5,2
             8p: 3.17,9
3p:1.9,7
             9p: 4.5,1
                          60p:28.2,1
                                         200 p: 93.14,9
1p:1.20.9
            10p: 4.16.3
                           70p:32.18,4
                                         250p:117. 0,7
                           80 p: 37.10,8
5p:2. 8.2
            20p: 9. 8,7
                                         300 p: 140.10.4
6p:2.19.4
            30 0:14. 1.0
                           90p:12.3,1
                                         350p: 163, 20,2
                              2^{j} 0^{h}
                                         VII 2j mh
      V Centaure 655
                               0.13
                                              0.20
                            7P:38j 11ho
1p: 5j 11h 0
              4p:21 23h 4
                                           10 p: 541 22h 5
2p:10.23,7
              5p:27.11.3
                            8p:43.22.8
                                          20 p: 100, 21,1
3p:16.11.6
              6p:32.23.1
                            9p:49.10,7
                                          30p:164.19,6
                           I oj 13h
                                       VII 21 13h
      R Triangle 686
                                            1.13
                              2.22
1n: 3i oh 3
              5p: 16i 22h 7
                             9p:30j 12h 1
                                          25p: 81 17h5
2p: 6.18.7
             6p:20.8.0
                            10 p: 33.21.4
                                          30 p: 101.16,2
             7/1:23.17.4
3p:10.4.0
                            15p:50.20.1
                                          40 p: 135.13,7
4p:13.13.4
              8p:27.2,7
                           201:67.18,8
                                          50 p: 169.11,1
                           I 1 23h
                                       VII 10j 10h
      U Équerre 707
                             8.14
                                             4.19
              3p:37j 23h 3
ID: 12j 15h -
                             5p:63j 6h6
                                            7p: 88j 14ho
              4p:50.14.9
27:25. 7.4
                             6p:75.22,3
                                           8p:101, 5,8
```

```
0p:113^{j}21^{h}5 10p:126^{j}13^{h}2 12p:151^{j}20^{h}6 14p:177^{j}4^{h}1
                             6j (6h
                                         VII
                                             2j 15h
      S Triangle 724
                              4.14
                                              0.15
                       m.
rp: 6j 7h8
              4p:25j 7ho
                             7p:44j 6h3
                                            10 p: 63j 5h5
              5p:31.14.8
                             8p:50.14,0
                                            15p: 94.20,3
2p: 12.15,5
3p:18.23.3
              6p:37.22.5
                             0p:56.21.8
                                           20 0: 126.11.1
                        M I 2j т6h
                                         VII 11 10h
      U Triangle 730
                        m
                              2. 1
                                              0.10
1p: 2j 13h6
              5p: 12j 20h 2
                            0p:23j 2h8
                                            40p: 102j 17h6
2p:5.3,3
              6p:15.9.8
                            10 / 25.16,4
                                            50p: 128.10,0
              7p:17.23.5
8p:20.13,1
                            20p:51. 8,8
                                            60 p: 154. 2.4
3p: 7.16,9
4p:10. 6.6
                            30 p: 77. 1.2
                                            70p:179.18.7
                             I 5j η<sup>h</sup>
                                       VII 9 17h
       S Équerre 756
                               1.0
                                             5. 7
              4p:30j oh 2
                             7p:68i 6h4
                                            10p: 97j 12h6
1p: 0j 18h 1
                                            127:117. 0,7
20:19.12.1
              5p:48.18,3
                             8p:78.0,5
3p:29.6,2
                             9p:87.18,5
              6p:58.12,4
                                            15p:146. 6,9
                             I 4j oh
                                        VII 4j 21h
      V2 Scorpion 813
                                              3.11
                               2.14
                             7P:42j 10h 4
1p: 6j 1h5
               4p: 24j 6h o
                                            10p: 60j 14h 9
                             8p:48.11,9
2p:12. 3,0
               5p:30.7.5
                                            20 p: 121. 5,9
3p:18. 4,5
               6p:36.9.0
                             00:54.13.4
                                            30 p: 181.20.8
                         M I IJI4h
                                          VII 2j 22h
     X Sagittaire 812
                         m.
                                5,17
                                               7. I
               4p:28j 1h 1
                              7p:49<sup>j</sup> 2<sup>h</sup> 0
1p: 7joh3
                                             10p: 70j 2h8
2p:14.0,6
               5p:35.1,4
                              8p:56.2,3
                                             15p: 105.4.3
3p:21.0,9
               6p:42.1,7
                              9p:63.2.6
                                             20 p: 140.5,7
                           I oj 18h
                                       VII
                                             oj 15p
                       М
        S Autel 859
                             0.16
                                             0.21
                                             70p:31j15h2
               6p:2j 17h 1
                            20 p: 9j oh 9
1p:0110h8
               {7p:3.3,9} \\ {8p:3.14,8}
20:0.21,7
                            30p:13.13,4
                                             80 p: 36. 3,-
3p:1.8,5
                            40p:18. 1,8
                                             90 p:40.16,1
               97:4. 1.6
                            50 p: 22.14.3
                                            100p:45.4,6
 4p:1.19.4
 5p:2.6,2
                            60p:27. 2,7
                                            150p:67.18,9
              10p:4.12,5
```

```
200 p : 90^{j}9^{h}1 = 250 p : 112^{j}23^{h}4 = 300 p : 135^{j}13^{h}7 = 400p : 180^{j}18^{h}3
                                 20j 1
                                           VII 117
       Y<sup>2</sup> Scorpion 844
                                 13,1
                                               15.6
1 p: 20j 32
                3p:60^{j} 66
                               5p:101<sup>j</sup>60
                                               7P: 1421 24
20:40,64
               4p:81.28
                               6p:121,92
                                               8p:162,56
                              I 4j 3h
                                         VII
                                               rij rih
     Y Ophiuchus 850
                                15.1
                                               5. 6
                              7P:119<sup>j</sup> 20<sup>h</sup> 3
1 p: 17 2 h 0
              4p: 68j 11h6
                                              10p:171 5ho
_{2}p:34.5,8
              5p: 85.14,5
                              8p:136.23.2
3p:51.8,7
              6p:102.17.4
                              9p:154.2,1
                          M I 5j 2h
                                         VII 6j qb
       W Sagittaire 870
                                                3.0
                                  2.2
1p: 7j 14h 3
                              7p:53j 3hq 10p: 75j 22h7
               4p:30i 0h1
2p:15.4.5
               5p:37.23.4
                              8p:60.18,2
                                             15 p: 113, 22, 1
               6p:45.13.6
3p:22.18,8
                              9p:68.8.4
                                            20 0: 151,21,4
                              I 2j 1h
                                        VII 5j 19h
      Y Sagittaire 888
                                5.17
                                               3.17
1p: 5j 18h6
               4p:23j 2h2
                              7 p: 401 9h9
                                             10p: 57j 17h6
2p:11.13,1
               5p:28.20.8
                              8p:46. 4.5
                                            20 0: 110.11.2
3p:17.7,7
               6p:34.15,4
                              00:51.23.1
                                            30 p: 173. 4,8
                              I 6i 23h
                                         VII ri-h
      U Sagittaire 905
                                4. 0
                                                5 2
1p: 6117ho
               4p:261 23h 5
                              7 p: 47 5h 1
                                             10p: 67110h7
p:13.11,7
3p:20.5,6
               5p:33.17.4
                              8p:53.23.0
                                             15p: 101. 4.1
               6p:40.11,2
                                            20 p: 134.21,4
                              9p:60.16.8
          β Lyre 934 M
                              31 -h
                                       VII
                                            3j 4h
                              0.5
                                           13.0
               4p:51^{j}:16^{h}3
1 p: 12j 22h 1
                             7P: 901 10h 5
                                            10p: 129j 4h
             5p:64.14.4
                             8p:103.8,6
2 p: 25.20,1
                                            12 p: 155. 0,9
               6p:77.12,4
3p:38.18,2
                           9p:116.6,7
                                            14 p: 180.21,0
                       M 1 4j 3h
                                        VII 4j rob
        ν Paon 935
                              8.20
                                             9.12
1p:912ho
               2n:18j4ho
                              3p:2-16ho
                                               4p:36i8ho
```

```
5p: 45i 10h 1
              7p:63j 14h 1
                            9p:81j 18b2
                                           15p:136j 6h3
              8p:72.16,2
                                           207:181.16,5
6p:54.12,1
                            10 p:90.20,2
         Y3 Aigle 954
                           I 9i8.
                                       VII
                                           17<sup>j</sup> 2
1p:17j 13
              4p: 68i 53
                              7P:119<sup>j</sup>92
                                             10 p: 171 32
2p:34,26
              5p: 85,66
                              8p:137.06
3p:51,40
              6p:102,79
                              90:154,19
        Z3 Aigle 962 M
                           I 8j 15h
                                       VII
                                            6j 0p
                            7p: 96j 6ho
1 p: 13j 18h o
              4p:55j oho
                                           10p:137j 12ho
2p:27.12,0
              5p:68.18,0
                            8p; 110. 0,0
                                           11p:151. 6.0
3p:41.6,0
              6p:82.12.0
                            0p:123.18,0
                                           13p:178.18.0
                          I oj 20<sup>h</sup>
                                       VII oj 15h
       R2 Lyre 1005
                     M
1p:0j13h6
             7P: 3j 23h 2
                                           90p: 511 oh 3
                           30 p: 17 oh 1
2p:1. 3,2
             8p: 4.12,8
                           40p:22.16,1
                                          100p: 56.16,4
3p:1.16,8
             9p: 5.2.4
                           50p:28.8.2
                                          150 p: 85. 0.5
            10p: 5 16,0
4p: 2. 6,4
                           60p:34.0.2
                                          200 p:113. 8,7
                           707:39.16.2
5p:2.20,0
             15p: 8.12,1
                                          250 p:141.16,9
6p:3.9,6
                           80p:45, 8,3
            20p:11. 8,1
                                          300 p: 170. 1,1
                          I 4j τ8h
                                       VII 6j 8h
       U Aigle 1006
                                             4.1
                             2.10
1p: 7joh6
                                           10p: 70j 5h7
              4p:28j 2h 3
                             7p:49j4bo
              5p:35.2.9
2p:14.1,1
                             8p:56.4,6
                                           15p:105. 8,6
3p:21.1,7
              6p:42.3,4
                            9p:63.5,1
                                           20 / 140.11,4
                           M I 2j 21h
                                            VII 5i 15h
   U Petit Renard 1018
                           m
                               7.10
                                                 2. 4
1 p: 7 23h 7
              4p:31 23ho
                            7 p: 55j 22h 2
                                            10 p : 79<sup>j</sup> 21<sup>h</sup> 5
              5p:39.22,7
                             8p:63.21.9
                                            15 p: 110.20,2
2p:15.23,5
3p:23.23,2
              6p:47.22,5
                            9P:71.21.7
                                           30p: 15q.18,0
                            I 3j roh
                                         VII 3j 12h
      T3 Cygne 1035
                                             2. 5
                        m
                              2.12
              5p:19^{j} - 5h5
                             9p:34j 14h 7
                                            25p: 96j 3h4
1 p: 3j 20h 3
2p: 7.16,6
              6p:23.1,8
                            10 p: 38, 10, 9
                                           30p:115.8,8
3p:11.12,9
                            157:57.16.4
                                           35 p: 134.14,3
              7p:26.22,1
                            207:76.21,9
4p:15. 9,2
              8p:30.18,4
                                           40p: 153.19,8
```

7. 8

l pri

6.21

7p:50j 5h6

8p:57.9,9

90:64.14,1

177

4p:28i.16ha

5p:35.21.2

6p:43.1.4

n Aigle 1057

S Flèche 1070

1p: 7j 4h2

2p:14.8,5

3p:21.12,7

M I 2j 12h VII oj 22h

5.17

VII 4121h

1.22

10 p: 71 18h3

150:107.15,5

20 p: 143.12,7

```
7p:58j 16h 2
1p: 8j 0h2
              4p:33j 12h 7
                                            10 p: 83j 10h 7
2p:16.18,3
              5p:41.21.9
                             8p:67.1,4
                                            15p:125.17,6
3p:25, 3.5
              6p:50. 7,0
                             9p:75.10.5
                                            20 p: 167.15.4
                           M I 5j 20h
                                            VII 13 10h
   X Pet. Renard 1078
                                  3.10
                                                 6. i
1p: 6j 7h 7
              4p:25j 6h6
                             7P:44j 5h6
                                            10p: 63j 4h6
20:12.15,3
                             8p:50.13,2
              5p:31.14.3
                                            15p: 94.18,8
3p:18.23.0
              6p:37.21,9
                             9p:56.20.9
                                            20p:126. 9,1
      U6 Cygne 1091 M
                               ој 134
                                         VII
                                            oi 16h
                                              0.15
                        772
                               0.12
1 p:oj 3h2
             9p:11 5h1
                           80 p:10j 18h o
                                           700 p: 94j 9h7
2p:0. 6,5
            10 p:1. 8,4
                           907:12. 3,3
                                           800 p:107.21,4
                          100 /2:13.11,7
3p:o. 9,7
            2012.16,7
                                           900 P:121. 9,1
4p:0.13,0
                          200 p:26.23,3
            30p:4.1,1
                                          1000 p:134.20,
                          300 p:40.11.0
5p:0.16,2
            40 p:5. 9,5
                                          1100 p: 148. 8,4
6p:0.19,4
            50p:6.17,8
                          400 p:53.22,7
                                          1200 p:161.20,1
7P:0.22,7
8p:1. 1,9
            60 p:8, 2,2
                          500 p:67.10,4
                                          1300p:175. 7.8
            70 0:0, 10.6
                          600 p:80.22,0
                                              5j 21h
                              6j 16h
                                         VII
                      M
  ~ X Cygne 1162
                              16.20
                                              16. 2
              4p:65j 12hq
1p:16j 9h2
                            7P:114 1666
                                            10 p: 163j 20h 4
2p:32.18,5
              5p:81.22,2
                            8p:131. 1,9
                                            11p:180. 5,6
3p:49.3,7
              6p:08.7.4
                            90:147.11,1
                                  4i 17h
                                                 1 j 4 h
                            M I
                                             VII
   T Pet. Renard 1176
1p:41 1045
              3p:13i -h4
                              5p:22j 4h3
                                             7p:31<sup>j</sup> 1<sup>h</sup>2
8p:35.11,7
                              6p:26.14.8
2p:8,20,0
              41:17.17.8
```

```
20p:88j 17h 2 30p:133j 1h8
9p:39i 22h 1 10p:44i 8h6
                         I oj 2h
                                        o^j o^h
                                    VH
     W5 Cygne 1191
                           3.13
                                         3.20
1 p: 20j 3h 5
            3p:60j 10h4
                         5p:100117h4 7p:14110h4
2p:40.7,0 4p:80.13,0
                         6p:120.20.9
                                        8p: 161.3,8
                        I -j 12h
                                    VII
                                         3j 8h
     U4 Cygne 1194
                           2. 9
                                        12.22
1p: 14j 17h6
            4p:58j 22h 4
                         7p:103j 3h2
                                       10p: 147 8ho
            5p:73.16,0
                         8p:117.20.8 11p:162.1.6
2p:20.11,2
3p:44.4,8
           6p:88. q.6
                         9p:132.14,4 12p:176.19,2
                     M I 2j 5h
                                    VII 2j oh
      X5 Cygne 1198
                                         7.6
                           1.12
             4p:31110h5
                         7p:55i ob4 10p: 78i 14h 2
1p: 7120h6
2p:15.17,2
             5p:39.
                          8p:62.21,0 15p:117.21,3
3p:23.13.9
             6p:47.
                         9p:70.17.6
                                       207:157. 4,4
                     M
                         I 5i oh
                                  VII 4i 8h
     Y5 Cygne 1241
                           3 21
                     111
                                         2.21
1p: 4j 20h 7
           4p:19j 10h9
                         7p:34i 1h2 10p: 48i 15h4
2p: 9.17,5
             5p:24.
                          8p:38.21,9
                                       20p: 97. 6.7
3p:14.14,2
                          9p:43.18,6
            6p:29.
                                       30p:145.22,1
                    4,4
                         I 1113h
                                   VII 1110h
                     М
      Y Lézard 1256
                            4.11
                     m
                                         4.17
1p: 4j 7h6
                         7P:30j 4h0
             4p:171 6h2
                                       10p: 43j 3h6
             5p:21.13.8
                          8p:34.12,5
2p: 8.15,1
                                       20p: 86. 7,2
3p:12.22,7
             6p:25.21,4
                         9p:38.20,0
                                       30 p: 129.10,8
                         1 5j 23h
                                     VII 2j 1h
                      M
      δ Céphée 1275
                           4.14
                                         6.1
                     m
1p: 5j 8h8
                         7p:37^{j}:3^{h}5
             4p:21 11h1
                                       10p: 53j 15h8
                         8p:42.22.3
2p:10.17,6
            5p:26.19,9
                                       20 p: 107. 7,7
30 p: 160.23,5
3p: 16. 2,3
             6p:32.4,7
                         9p:48.7.0
                         I 3j 3h
                                   VII 1j 14h
                      M
      V Lézard 1288
                     m
                           2.10
                                         0.21
1 p:41 23h6
          2p:9123h3
                          3p: 14 22h9
                                         4p:19122h6
```

```
5 p: 24j 22h 2
              7p:34j 21h 5
                              9p:44j 20h 8
                                            20p: 99116h8
              8p:39.21,1
                             100:49.20,4
6p:29.21,8
                                            307:149.13,2
                              I
                               ıjəıh
                                          VII
                                               3i roh
                          M
     S<sup>2</sup> Cassiopée 1312
                                6.9
                         m.
                                                1.15
1D: 6j 7h1
                             7p:44j 1h6
               4p: 25j 4h3
                                            10p: 62j 22h8
_{2p:12.14,2}
               5p:31,11,4
                             \$p:50.\ 8.6
                                            15 p: 94.10,2
3p:18.21,2
               6p:37.18,5
                             9p:56.15,7
                                            2011:125.21.6
                                -5i o^h
                                           VII 6i oh
     Y<sup>2</sup> Cassiopée 1319
                                11 16
                                                0. 13
1 p: 12j 3h 2
             4p:48i 12h 7
                            7p: 84j 22h 3
                                            10 p: 121 7h 0
2p:24.6,4
             5p:60.15,9
                            8p: 97. 1,5
                                            12 p: 145.14,2
3p:36.9,6
             6p:72.19,1
                            9p: 109. 4.7
                                            14p: 169.20,6
   S3 Vierge 651
                    М
                          oj 18h 32m
                                        VII oj 18h 40m
1p:oj 9h52m4
                   8p: 3j 6h 50m2
                                               24j 16b 24m1
2p:0.19.44.8
                   9p: 3.16.51.6
                                        70p: 28.19. 8,1
3p:1.5.37,2
                   10p: 4. 2.44,0
                                         80 p:
                                               32.21.52,1
4p:1.15.29.6
                  20p: 8. 5.28.0
                                        90p: 37. 0.36, i
                                        100p: 41. 3.20,2
5p:2. 1.22,0
                  30p:12. 8.12.0
6p:2.11.14,4
                  40p: 16.10.56,1
                                              82. 6.40,3
                                       200 p:
7P:2.21. 6.8
                  50p:20.13.40,1
                                       300p:123.10. 0,5
  W<sup>2</sup> Dragon 786
                           oj 20h 20m
                                              oj 13h 41m
                                         VII
1 p: oj 10h 37m8
                   8p: 3j 13h 2m8
                                        60p:
                                              26j 13h 50m8
                   9p: 3.23.40,6
2p:0.21.15.7
                                        70 p:
                                               31. 0. 9,3
3 p:1. 7.53,5
4 p:1.18.31,4
                   10p: 4.10.18,5
                                        Sop:
                                               35.10.27,8
                  20 p: 8.20.36,9
                                        90p:
                                              39.20.46,2
5p:2.5.9,2
                  30p:13.6.55,4
                                        100p:
                                              44. 7. 4,7
6p:2.15.47,1
                  40p:17.17.13,9
                                              88.14. 9,4
                                       200 p:
7p:3.2.24,9
                  50p:22.3.32.4
                                       300 p: 132.21.14,1
                            oi 16h 2 1m
                                               oi 17h 30m
 S<sup>3</sup> Ophiuchus 833
                                          VII
                     7P: 31 3h 30mz
(p:oj 10h 48m5
                                         40 p: 18j oh 20mc
2p:0.21.37,0
                    8p:
                          3.14.28,2
                                         50 p : 22.12.26.1
                    9p: 4. 1.16.7
3p:1.8.25,6
                                         60p:27. 0.31,4
                    10p: 4.12. 5,2
4p:1.19.14,1
                                         70 p: 31.12.36,t
5p:2.6.2,6
                    2011: 9. 0.10,5
                                         80p:36. 0.41.8
                    30p:13.12.15,7
6p:2.16.51,1
                                         907:40.12.47.0
```

```
300p: 135j 2h 36m8
100 p: 45j oh 52m 3
                   200 p : qoj 1 h 44m 5
                                      VII oj 10h 42m
    Y Lyre 912
                        0120h 26m
                                             30j 3h 52mz
1 D: 0 12 h 3mg
                  8p: 4 0 31 mo
                                       60 p:
                                       70p: 35. 4.31,5
2p:1. 0. 7.8
                  9p: 4.12.34,9
                                       80 p: 40. 5.10.3
30:1.12.11,6
                  10p: 5. 0.38.8
40:2. 0.15.5
                  2011:10. 1.17.6
                                       900: 45. 5.49.1
50:2.12.19,
                  30p:15. 1.56,4
                                       100p: 50. 6.27,9
6p:3.0.23,3
                  10 \nu: 20. 2.35.2
                                       200 p: 100, 12, 55, 8
79:3.12.27,2
                  50n:25.3.14.0
                                       300 p: 150.19.23,
     Z2 Lyre 921 M 1 oj 16h 17m
                                       VII
                                            \alpha^{j} 16^{h} \alpha^{m}
                   8p: 4j 2h 10m0
1p: 0j 12h 16m3
                                        60 p: 30j 16h 15mo
                   0p: 4.14.26,3
                                        70p: 35.18.57.5
2p:1. 0.32,5
3p:1.12.48,8
                  10/1: 5. 2.42.5
                                        80p: 10.21.40,0
                  20/1:10. 5.25.0
                                              46. 0.22,5
4p; 2. 1. 5,0
                                        00 D:
5p:2.13.21,3
                  30p: 15. 8. 7.5
                                       100p: 51. 3. 5.0
6p:3.1.37,5
                  40p:20.10.50.0
                                       200p: 102. 6.10,0
7p:3.13.53,8
                  50n: 25.13.32.5
                                       300 p: 153. 0.15.0
   W6 Cygne 1016 M I
                          -oj 10<sup>h</sup> 58<sup>m</sup>
                                         VII
                                              oj 20h 36m
                                        60p: 27 23 51 mo
1 p: 0 1 1 1 1 1 1 m 0
                   8p: 3117134m8
2p:0.22.23,7
                   9p: 4.4.46,6
                                        50p: 32.15.49.5
3p:1.9.35,5
                                        80p: 37. 7.48,0
                   100: 4.15.58,5
4p: 1.20.47,4
                   207: 9. 7.57,0
                                        00 p: 41.23.46,5
5p:2.7.59,2
                   30/0:13.23.55,5
                                       100p: 46.15.45,0
6p:2.19.11,1
                   40p:18.15.54,0
                                       200 p: 93. 7.30,0
70:3. 6.22,9
                  50p:23.7.52.5
                                       300 p: 139.23.15,0
        Y3 Cygne 1144 M 1 716h
                                             -j 15h
                                        VII
 1 P: 15 2h 7
              1D: 60 10h 8
                             7 p: 105j 18h q
                                             10 p; 151 j 3h o
20:30.5.4
                             80:120.21.6
                                             117:166.5,7
              5p:75.13.5
3p:45.8,1
                             9p:136.0,3
              6p:90.16.2
                                             120:181.8.4
    S5 Cygne 1188 M
                            1^{j}0^{h}48^{m}
                                        VII oj 13h 58m
 1p:01 13h 27m4
                     3p:1116h22m3
                                           5p; 2j 10h 17m1
 2p:1. 2.54.8
                      4p:2.5.49.7
                                           6p:3.8.44,5
```

1010.

```
80p: 44j 20h 33m8
 7p: 3j 22h 12mo
                    30p: 16j 19h 42m7
 8p:
      4.11.39,4
                    40 p: 23, 10, 16, 9
                                         90 p: 50.11. 8,1
 9p: 5.1.6.8
                    50p:28.0.51.1
                                        100p: 56. 1.42.3
                                        200 p: 112. 3.24,6
10p: 5.14.34,2
                    60p:33.15.25.4
20p:11. 5. 8.5
                    -0.p:30.5.50.6
                                        300 p: 168. 5. 6.8
 V<sup>2</sup> Capricorne 1192 M I oj 18h 4m
                                           VII oj 13h 50m
1/2:01 10h 44m5
                   8p: 31 13h 56m 1
                                               26j 20h 32m6
                                         60p:
                   9p: 4. 0.40,9
10p: 4.11.25.4
                                         TOD:
                                               31. 7.58,1
2 / 20.21.29.1
                                               35.19.23,5
3p:1. 8.13.6
                                         80 p:
                                               40. 6.40.0
4p:1.18.58,2
                   20 11: 8,22,50,9
                                         9011:
                   30p: 13.10.16.3
                                               44.18.14.4
5p:2. 5.42.
                                        10071:
                   40 / 17.21.41,8
                                        200 p:
                                               80.12.28.8
6p; 2.16.27, 3
7p:3. 3.11.8
                  50p:22. g. 7.2
                                        3007:134. 6.43.2
      W<sup>3</sup> Cassiopée 3 m 1 6i arh
                                          VII Si 18h
                             3p:100 17h4
                                             4p: 1461 -h2
1p:36i:3h8 = 2p:73i:3h6
                                             5p:182.21,0
    X<sup>3</sup> Andromède 5 m | 39i 16h
                                           VII 2615h
                                             1p: 13gi 15h6
1p:34^{j}21^{h}9 = 2p:69^{j}19^{h}8 = 3p:104^{j}17^{h}7
                                             51:174.13,4
                                         VII 1<sup>j</sup> 12<sup>h</sup> 1<sup>m</sup>
     U Céphée 40 m I 3joh 10m
                                         25p: 62j 7h 43m6
                     7P:17 10h 48m2
10:
    21 11h 10m=
                                         30p: 74.18.52,3
                     8p:19.22.37.9
2p: 4.23.39.5
                     00:22.10.27.7
                                         10 p: 99.17. 9.7
3p: 7.11.29.2
                                         50p: 124.15.27,1
                    10/0:24.22.15.4
1p: 0.23.19.0
                                         60 p: 149.13.44,6
5p:12.11. 8.7
                    15p ; 37. g, 26. 1
                                         TOP: 174.12. 2,6
                    2011:19.20.34.9
6p: 14.22.58.5
                                       VII - 2i 17h 50m
                    m 1 3i 105 Gm
     Z. Persée 98
                     6p: 18i 8h 5m5
                                         15p: 451 20h 18mg
1D: 311431m3
                     7P:21. 9.28.
                                         20p: 61. 3. 5,0
2p: 6.2.72.5
                                         30p: 91.16.37,4
3p: 9.4. 3.7
                     8p:21.10.50.0
                                         10p:122. 6. 9,1
                    9p; 27.12.11.3
4p; 19.5,25.0
                                         507:152.19.42,4
5p: 15.6.46.2
                    10p:30,13.32.5
```

```
Y2 Persée 101 m I
                           5j 3h 12m
                                       VII 2j 14h 20m
                    5p:34j -h 4om8
1p: 6j 20h 11m2
                                         9p: 61 18h 37m4
                    6p:41. 4.25.0
2p:13.17.28,3
                                        10p: 68.15.21,6
3p:20.14,12,5
                    7p:48. i. 9.1
                                        15p: 102.23.2,4
                    87:54.21.53,3
10:27.10.56.6
                                        20p:137.6.43,2
   Z<sup>2</sup> Cassiopée 102 m 1 1<sup>j</sup> 2<sup>h</sup> 30<sup>m</sup>
                                         VII oj 14h -m
1 p: 1 4h 41m2
                  8p: 9113h29m1
                                        60p: 71j17h10m5
2p:2. 9.22.3
                   00:10.18.10.6
                                        70p: 83.16. 2,2
3p:3.14. 3.5
4p:4.18.44,7
                  100:11.22.51,7
                                        80/1: 95,14.54,0
                  207:23.21.43.5
                                       907:107.13.45,7
5p:5.23.25.9
                  30 p: 35.20.35.2
                                       100 p: 119.12.37,4
6p:7. 4. 7.0
                  10 p:17.19.27.0
                                       12071:143.10.20,0
7p:8. 8.48,2
                  50p:59.18.18.7
                                       150p:179.6.56.2
       S3 Persée 116 m 1 oi 23h
                                        VII 21 13h
1p: 2j 15h 5
              5p:13i 5h6
                             ap: 23j 10h 7
                                           30p: 79i 9h5
2p: 5. 7.0
              6p:15.21.1
                            107:26.11.2
                                           40p:105.20,7
3p: 7.22,6
             7p:18.12.6
8p:21. 4.1
                            15p:39.16.8
                                           50p:132.7.8
40:10.14.1
                            2011:52.22.3
                                           60p: 158.19.0
  X<sup>2</sup> Cassiopée 119 m I 3j oh 45m
                                        VII 15i 22h -m
1p:32j -h 33m6
                    3p: 06122h 40m8
                                         5p: 161 13h48mo
2p:64.15. 7.2
                   4p:129.6.14.4
     Algol 120 m I 2j 23h 10m VII 2j 14h 43m
1 p: 2j 20h 40mo
                    6p:1-1 4h 53m8
                                       20 p: 5-j 8h 10m2
2p: 5.17.37,9
                                        30p: 86. 0.28.8
                    7P:20, 1,42,7
3p: 8.14.26.9
                                       407:114.16.38,4
                    8p: 22.22.31.
                                       50p:143. 8.48,0
4p:11.11.15,8
                    9/:25.19.20.6
5p: 14. 8. 4.8
                   10p:28.16. 9,6
                                        60/1:172. 0.57,5
   T2 Persée 125 m 1 oj 12h 53m
                                        VII 11-h 38m
1 p : 0 20h 23m2
                     4p:31 0h 32m8
                                          7 p : 31 22h 42m4
2p:1.16.46.4
                     5p:4.5.56.0
                                           Sp:6.19. 5,6
3p:2.13.9,6
                     6p;5,2,19,2
                                          90:7.15.28,8
```

```
10 p: 8j 11h 52m0
                     50 p: 42j 11h,20mo
                                          00 p; -6j 10h 48mo
                                          100 p: 84.22.40.0
 2011:16,23,44,0
                     60p:50.23.12.0
30 p: 25,11,36,0
                     70p:59.11. 4,0
                                          150p:127.10. 0.0
40 p: 33.23,28.0
                     Sop: 67.22.56,0
                                          200 / 160, 21, 20,0
      7. Taureau 149
                                rioh 2m
                                                 1<sup>j</sup> 20<sup>h</sup> 3<sup>m</sup>
                                           VII
                        111.
                      6p:23j17h13m2
 1p: 3j 22h 52m2
                                           15p: 50j 7h 3mo
2 / 7.21.44.4
                      7p:27.16.5,4
                                           20 p: 79. 1.24,0
3p:11.20.36.6
                      8p:31.14.57.6
                                           25p: 98.19.45,0
40:15.19.28,8
                                           300:118.14. 6,0
                      92:35.13.49.8
5p:10.18,21,0
                     100:30.12,42.0
                                           40 p: 158. 2.48.0
  W2 Taureau 151
                              2j 17h30m
                                            VII
                                                  1j 16h 57m
                     m - 1
1p; 2j18h27m2
                      6p: 161 14h 43m1
                                           20p: 55j qh 3m8
2p: 5.12.54,4
                      7p:19.9.16,3
                                           3op: 83. 1.35,6
3p: 8, 7.21, 6
                      8p:22, 3.37, 5
                                           40p:110.18. 7,5
                      9/1:24.22. 4.7
                                           50p: 138.10.30.4
10:11. 1.48.8
57:13,20,15,0
                     10p:27.16.31.9
                                           Cop: 166. 3.11,
                             1^{j} 10^{h} 57^{m}
                                           VII 2joh 3om
     V2 Persée 155
                     m - 1
     1133h 21mg
                      7 p; 13j 10h 33m2
                                           40 p: 78i 22h 35m:
10:
    -3.22.43.8
                      8p; 15, 18, 55, 0
                                           50 p; 98.16.14.
2p:
3p:
     5.22. 5,6
                      99:17.18.16.9
                                           60p: 118, 9.52,
4p: 7.21.27.5
                     100:19.17.38,8
                                           70p: 138. 3.31.
     9.20.49.4
                     20 p: 39.11.17.6
                                           80p: 157.21.10,
6p:11.20.11,3
                     30 p:59. 4.56.4
                                           90 p: 177.14.19,
       W<sup>2</sup> Persée 158 m
                              I oj i - p
                                           VII 4j 13h
1 p: 131 448
               4p:52i 19h4
                              7P: 92j 9hq
                                              10 p: 132j oh
2p:26. 9.7
               5p:66.0.2
                              8p:105.14,8
                                              13 p; 158, 10,
3p:39.14.5
               6p:79.5.1
                              9/1:118.19,6
                                              14/1:184.19.
        S<sup>2</sup> Céphée 190
                              I = O_{1} \circ J_{\mu}
                                          VII 1^{j}23^{h}
                          m
                              7p: 86j 22h 6
1p: 12j 10h 1
               4p:49<sup>1</sup>16<sup>h</sup>3
                                              10p: 124 4
                              8p: 99. 8,6
2 p: 24.20,2
               5p:62. 2.4
                                              12 p: 149. 1
3p:37.6,2
               6p: 74.12.5
                              97:111.18,7
                                              140:173.21.
```

```
oj 14h
                                           0j20h
         Cecher 209
                     m !
                                      VII
1 p:0 16h o
              6p:4j oho
                           20 D: 13j 7h o
                                                 46i 15h 5
                                           -0 D:
              7p:4.15,9
8p:5. 7.9
                           30 p: 19.23.8
                                           80n: 53. -.4
2p:1. 8.0
                                                 50.23.3
                           40 p: 26.15,7
3p:2,0,0
                                           90p:
                           50 p: 33. 7,6
60 p: 39.23,6
4p:2.16,0
              ap:5.23.9
                                          100 p: 66.15.3
5p:3. 8.0
             100:6.15.0
                                          200 p: 133, 6,5
                                       VII 2j 16h
       \2 Cocher 218 m
                            Linioh
1p: 2j 17h 4
              5p: 13j 15h 2
                            9p:24j 12h0
                                           30p: 81119h0
              6p:16.8,6
2p: 5.10,9
                            10p:27.6.3
                                           40p:100. 1.3
3p: 8.4,3
                            15p:46.21.5
                                           50p: 136. 7.7
             7P:10. 2.0
10:10.21,7
             8p:21.10.5
                            200:54.12.7
                                           60p:163.14.0
                                       VII oj roh
       Z^2 Cocher 254 - m
                            1 τ j 3h
1p: 3i oh 3
              5\nu: 15^{j} 1^{h} 3
                            0n:27j2h3
                                           30p: 90j 7h6
              6p:18.1,5
2p: 6.0,5
                            100:30.2,5
                                           40 / 120.10.2
3p: 9.0,8
              70:21.1.8
                            15p:45.3.8
                                           50 p: 150.12,7
60 p: 180.15,3
40:12.1.0
              80:21.2.0
                            20/0:60.5.1
  W2 Gémeaux 267 m I oj 18h 2-m
                                          VII 3j3h 42m
1p: 2j 20h 46m2
                   6p:17j 4h37m1
                                       20 p: 5-j -h 23m5
                    7p:20.1.23.2
2p: 5.17.32.4
                                        30p: 85.23, 5.3
3p: 8.14.18,5
                                        100:114.14.47.0
                   8p:22.22.0,4
4p:11.11. 4.7
                   9p:25.18.55.6
                                        50p: 143, 6.28.8
5p:14. 7.50.9
                   10p:28.15.41.8
                                       60 p: 171,22,10,6
    W2 Licorne 298 m 1 2j5h 14m
                                         VII 2j 5h 5m
    1 21 h 44m7
                    7P: 1338h 13m2
                                       40p: 761 5h 49m6
Ip:
2p: 3.19.29.5
                     8p:15.5.5,57,9
                                       50p: 95. 7.17.1
60p:114. 8.44.5
3p:
    5.17.14.2
                    9p:17.3.42.7
4p: 7.14.59,0
                    10 / 19.1.27.4
                                        70 p: 133, 10, 11, 0
5p: 9.12.43.7
                    20p:38.2.54,8
                                       80 p: 152.11.30.3
6p: 11.10.28,4
                   30p:57.4.22.2
                                       90 p: 171.13. 6,7
   U2 Licorne 313
                                       m I oj 12h 8m
1p: 0j 21h 30m5
                     2 p: 13 19h 0mq
                                          3p:21 16h 31m4
```

```
4p:3114h 1m8
                  10 p: 8j 23h 4m6
                                       TOD: 62117h32m2
                                             71.16.36.8
5p:4.11.32;3
                  20 / 17.22. 0.2
                                       80 p:
6p:5, 9, 2.8
                  30 n: 26.21, 13.8
                                             80.15.41.4
                                       0011:
7p:6.6.33.2
                                             89.14.46,0
                  407:35.20.18.4
                                      100 p:
8p:7. 4. 3.7
                  50 p: 44.10.23.0
                                      150 p: 134, 10, 9,0
9p:8. 1.34.1
                  60p:53.18.27.6
                                      200 / 179. 5.32,0
                                         VII oj 21 h 16m
 R Grand Chien 337 m
                           1 τi 6h 50m
1p:11 3h 15m8
                                       60 p: 68j 3h 46mo
                   8p: 9j 2h 6m1
2p:2.6.31,5
                   97:10. 5.21.9
                                       70 p: 79.12.23,7
3p:3.9.47,3
                  10/1:11. 8.37,7
                                       Sop: 90.21. 1.3
                                       90 p: 102. 5.39,0
4p:4.13.3.1
                  20 p: 22.17.15.3
5p:5.16.18.8
                  30p:34. i.53.0
                                      100 p:113.14.16,7
                                      120 p: 136. 7.32,0
6p:6.19.34.6
                  40p:45.10.30.7
70:7.22.50,4
                  50p:56.19.8.3
                                      150 p: 170. 9.25.0
                                         VII qi3h
      Y<sup>2</sup> Gémeaux 344 m 1 4j3h
1p: 9j 7h2
              4p:3-1 4h8
                            n:651 2h4
                                          10 p; 93j 060
                            8p:74.9,6
                                          13 p: 120.21,6
2p:18.14,4
              5p:46.12.0
3 p: 27.21,6
              6p:55.19,2
                            90:83.16.8
                                          16 p: 148.19,2
                                       VII 2j 10k 28m
    V Girafe 350 m 1
                          1115h 16m
1p: 3j 7h 19mq
                    5 p: 16j 12h 3qm3
                                        9p: 2011-658m8
2p: 6.14.39.7
                                       10p: 33. 1.18,6
                    6p:19.19.59,3
3p: 9.21.59.6
                    7p:23. 3.19.0
                                       30p: 99. 3.55.9
                    8p:26.10.38.9
                                       50 p: 165. 6.33.2
4p:13. 5.19,5
       R<sup>2</sup> Poupe 362 m | 1 | 2<sup>j</sup> 15<sup>h</sup>
                                       VII 13 15h
              4p:25j 15h3
                                          10p: 64j 7h2
1p: 6j 10h 3
                            7p:45i oh 2
              5p:32.3.6
                                          20 p: 128.14,4
2 p: 12.20,6
                            8p:51.10,6
3p:19. 7,0
              6n:38.13.9
                            9p:57.20,9
                                          30 p: 192.21,6
                   m I 1121h 46m
                                       VII 116h 15m
    V Poupe 366
                   7 p: 10j 4h 21m1
                                       40 p: 58i 4b 17m8
     11 10h 51m1
In:
2p: 2.21.48.0
                   8 p: 11.15.15,6
                                       50 p: 72.17.22,3
3p:
                                       60p: 87. 6.26,7
     4. 8.43.3
                    gp:13, 2.10,0
                   10 p: 14.13. 4.5
                                       70 p: 101.10.31.2
47: 5.19.37.8
                   20 p: 29. 2. 8.9
                                       Sep: 116. 8.35.6
5p: 7.6.32.2
                                      100 7: 145.10.44.5
6p: 8.17.26.7
                   30 p: 43. 15. 13.4
```

```
S Ecrevisse 392 m I
                                      VII -j 14h 20m
                          8j oh 23m
1p: 0111h37m8
                  5p:47 10h 8m8
                                      op: 851 8b 30m8.
2p:18.23.15,5
                  6p:56.21.46.5
                                      10p: 94.20.17.5
3p:28.10.53,3
                  7p:66.9.24.3
                                      15p:142.6.26.3
4p:37.22.31,0
                  8 p: 75.21. 2,0
                                      20 p: 180.16.35,0
                          -6112h15m
                                        VII oj 1-h 18m
S Machine Pn. 414 m I
1p:0j -h 46m8
                  9p: 2j 22h 1m2
                                     80 p: 25/22h 24m3
2p:0.15.33,6
                 10p: 3. 5.48,0
                                     90 p: 29. 4.12.3
                 20 p: 6.11.36,1
                                     100 p: 32.10. 0.4
3p:0.23.20,4
                 30 //: 9.17.24.1
                                     150p: 48.15. 0.6
4p:1.7.7.2
5p:1.14.54,0
                  jop: 12.23.12.2
                                     300p: 64.20.0.8
60:1.22.40,8
                 50p:16.5.0.2
                                     300p: 97.6.1,2
                                     400p: 129.16. 1.6
77:2. 6.27,6
                 60 p: 19.10.48.2
                 70p: 22.16.36.3
                                     500 p: 162. 2. 1,9
8p:2.14.14.4
       S Voiles 416 m 1 1318h
                                     VII 1118h
1 p: 51 22h 4
             4p: 23 176
                           7 p: 41 12h 8
                                         10 p: 50j 8h 1
2 p:11.20,8
                           \$p:47.11,2
             5p:29.16,0
                                         20 p: 118.16.1
3p:17.19,2
              6p:35.14,4
                           90:53. 9.7
                                         30p:178. 0.2
                                     VII 1j 4h 54m
     Y Lion 422
                  m I ojohtim
     1j 16h 28m2
                  8p: 13j 11h 45m5
                                      60 p: 101 4h 10mg
Ip:
                                      70p:118. 0.52.7
     3. 8.56,4
                   9p:15.4.13,6
2 p:
3p:
     5. 1.24,5
                  10 p: 16.20.41.8
                                      80/1:134.21.34.5
4p:
                  20 p: 33.17.23.6
     6.17.52,7
                                      90 p: 151.18.16,3
     8.10.20.0
                  30p:50.14.5.4
                                     100p: 168.14.58,1
Sp:
6p:10. 2.49,1
                  40 p: 67.10.47,3
                                     1107:185.11.30,0
                  50 p:84. 7.29,1
70:11.19.17,3
  W Gr. Ourse 425
                                        VII oj 12h 47m
                     m I oj 12h 48m
  1 p: 0j 4h 0m2
                     7/1:11 4h 1m5
                                       40p: 6116h 8m8
 2p:0. 8.0,4
                    8p:1. 8.1,8
                                       50p: 8. 8.11,0
  3p:0.12.0,7
                                       60 p:10. 0.13,2
                    00:1,12.2,0
 4p:0.16.0.9
                    10p:1.16.2,2
                                       707:11.16.15.4
 5p:0.20.1.1
                                       Sop: 13. 8.17.6
                    20p:3.8.4.4
```

30p:5.0.6,6

40/1:15. 0.19.8

6p:1.0.1,3

```
100 p: 16j 16h 22m1 500 p: 83j 0h 50m3
                                      900p: 150j 3h 18m5
200p:33. 8.44, 1600p:100. 2.12, 3
                                     1000 p: 166.19.40,5
300p:50. 1. 6,2 700p:116.18.34,4
                                     1100 0:183.12. 2.6
400 p: 66.17.28,2 800 p: 133.10.56,4
   S3 Carène 451
                                       VII oj 20h 32m
                   m - 1
                         oj 144.58m
1 p : oj 21 h 38m/
                   8p: 715h 7mo
                                       60p: 54j 2h 22m7
2p:1.19.16,8
                   90: 8.2.45,4
                                        70 p: 63.2.46,5
3p:2.16.55,1
                   100: 9.0.23,8
                                        Sop: 72.3.10,3
4p:3.14.33.5
                   20 p: 18.0.47,6
                                        90p: 81.3.34,1
5p:4.12.11,9
                   30 p: 27.1.11,4
                                       100 p: 90.3.57.9
                   40 p: 36.1.35.2
6p:5. 0.50,3
                                       150p: 135.5.56, 8
7p:6.7.28,7
                   50p:45.1.58,9
                                       200 p: 180.7.55.8
                              լ յ լ հ
                                      VII 1 1 18h
        R<sup>2</sup> Woiles 454
1p: 1j20h5
                                          50p: 92j 17ho
              6p:11j 3ho
                            15p: 27j 19h,5
                            200:37. 2,0
2 p:
    3.17,0
              7p:12.23,5
                                          60 p: 111. 6,0
3p:5.13,5
              8p:14.20,0
                            25p:46.8.5
                                          70 p: 129.19,0
4p:
    7.10,0
              9p:16.16,5
                           30p:55.15,0
                                          Sop: 148. 8.1
5p: 9.6.5
             107:18.13,0
                           40p:74. 4,0
                                          90 p: 166.21,1
       R3 Carène 490
                               113h
                                       VII ij 16h
1p: 3j 7h2
             5p: 16i 12h 1
                            9 P : 30j 17h 0
                                          25p: 821 12h4
2p: 6.14,4
             6p:19.19,3
                           10p;33.0,2
                                          30 p: 99. 0,5
3p: 9.21,7

7p:23. 2.5
8p:26. 9.7

                                          40p:132. 0,7
                           150:49.12,3
4p:13.4,9
                           20p:66. 0,3
                                          50p:165. 0,8
     T3 Centaure 499 m I 1 1 22h
                                       VII 2123h
              4p; 21 10h o
                            7P:371115
1D: 51 8h5
                                          10p: 53j 13h 1
20:10.17.0
              5p; 26.18,5
                            87:42.20,0
                                          20 p: 107. 2,1
3p:16.1,5
              6p:32.3,0
                            9p:48.4,6
                                          30 p: 160.15,2
     W<sup>2</sup> Gr. Ourse 509 m 1 oi 21h
                                         VH 3j3h
              1p:201 7h7
                            7p:511 7h4
                                          10p: 73j 7h2
1 P : 7 7 7 9
             5p:36.15,6
20:14.15,8
                            8p:58.15.4
                                          15 p; 100, 22,8
3p:21.23.8
             6p:43.23.5
                            9p:65.23.3
                                          20 p: 146.14,4
```

```
Z Dragon 513 m I oj 19h 59m
                                        VII 1<sup>j</sup> 17<sup>h</sup> 25<sup>m</sup>
1 D: 1 8h 34m-
                                       70 p: 05j 0h 27m3
                   7P: 9j 12h 2m7
2p:2.17. 9,4
                   8p:10.20.37,4
                                        80p: 108.14.14,1
3p:4.1.44.0
                   9p:12.5.12,1
                                       900:122. 4. 0,9
40:5.10.18.7
                  10p:13.13.46,8
                                       100 p: 135.17.47,6
5p:6.18.53,4
                  30p:40.17.20.3
                                       1100:149. 7.34.4
6p:8.3.28,1
                  50p:67.20.53,8
                                       120 p: 162.21.21,1
   U3 Centaure 517 m I 1323h 8m
                                              2j oh 45m
                                         VII
                   7P:111 15h 4m6
1 p: 1 15h 52m1
                                       60 p: 99 16h 5m1
                   8p:13.6.56,7
2p:3.7.44,2
3p:4.23.36,3
                                        70p:116. 6.45,9
                   90:14.22.48.8
                                        80p:132.21.26.8
                                        00 p: 149.12. 7,6
4p:6.15.28.3
                  10p: 16.14.40,8
5p:8. 7.20.4
                  30 p:49.20. 2,5
                                       100p:166. 2.48,5
6p:9.23.12,5
                  50p:83.1.24.2
                                       110 p: 182.17.20.3
  Z<sup>2</sup> Centaure 576 m 1 1 1 0 50 50 m
                                        VII 111h 28m
1 p: 0 22h 30m-
                                       60p: 56j 6h30m7
                   8p: 7112h 5m3
2p:1.21. 1,3
                   9p: 8.10.36,0
                                        70 D:
                                              65.15.46,4
3p:2.19.32.0
                  10p: 9. 9. 6.6
                                              75. 0.23,0
                                        80 p:
4p:3.18. 2,6
                  20p: 18.18.13,2
                                              84. 9.59,6
                                        90p:
5p:4.16.33,3
                  30p:28. 3.19.9
                                       100p: 93.19.6,2
6p:5.15. 4,0
                  40p:37.12.26,5
                                       140p:131. 7.32,7
7p:6.13.34,6
                  50p:46.21.33,1
                                       180 p: 168.19.59.2
     V<sup>3</sup> Centaure 537 m 1 ojerh
                                         VII 2j 13h
1p: 5j 5h3
              4p:20j 21h r
                                           10p: 52j 4h7
20p:104. 9,3
                            7p:36^{j}12^{h}0
2p:10.10,5
              5p:26.2,3
                             8p:41.18,1
3p:15.15.8
              6p:31.7,6
                            9p:46.23.4
                                           30 p: 156, 14, 0
     R<sup>3</sup> Centaure 587 m
                                       VII 1<sup>j</sup> 19<sup>h</sup>
                            I 1121h
1p:2j11h5
             5p: 121 0h4
                            9p:22j 7h4
                                           40 p: 99 3h6
2p:4.23,0
             6p:14.20,9
                            107:24.18.9
                                           50p:123.22,5
3p:7.10,5
             7p:17.8,4
                            2011:49.13.8
                                           60p:148.17,3
(P: 0.22,0
             8p:19.19,9
                            30p:74.8,7
                                           70 p:173.12,2
```

X<sup>3</sup> Centaure 615 m.

Y3 Centaure 622 m

4p:26j 12h6

5p:33. 3,8

6p:39.18.9

6p: 12j 7h8

1 p: 6j 15h 2

2 p: 13. 6,3

30:19.21,5

1p: 2j 1h3

31 T3h

7p:46j 10h 1

8p:53.1,2

00:50.16.4

15p:30j 19h4

I 2j.5b

VII 1114h

VII ri 23h

10p: 66j 7h5

20 p: 132.15,0

25 p: 165.18,8

50 p: 102 j 16h8

```
7p:14. 9,1
                                          60p: 123. 5,7
2p: 4.2,6
                           20 p:41. 1.9
3p: 6.3,9
                                          70p:143.18,7
             8p:16.10.4
                           25p:51.8,4
                                          80p:164. 7,6
             99:18.11.7
                           30 p:61.14.9
4p: 8.5,2
                           40p:82. 3,8
                                          90 p: 184.20,6
5p:10.6,5
            10 0:20.13,0
                          oj 22h 22m
                                            1 1 1 1 1 1 1 1 1 m
   à Balance 677 m 1
                                       VII
                                       30p: 69 19h 41m4
1p: 2j 7h51m4
                    7p:16j 6h 59m7
                                       40p: 93, 2.15,2
                    8p: 18.14.51,0
2p: 4.15.42,8
                    07:20.22.42,4
                                       50 p: 116. 8.40.0
3p: 6.23.34, t
                                       60p:139.15.22,8
4p: 9. 7.25,5
                   10p:23.6.33.8
                   15/0:34.21.50.7
                                       70 p: 162.21.56,6
5p:11.15.16,9
                   20 p: 46.13. 7.6
                                       Sop: 186, 4.30,4
6p:13.23.8,3
       Ophiuchus 756a m I 1<sup>j</sup>3h
                                       VII rj3h
1 p: 2j 10h 7
                            9p:22j oh3
                                          40p: 97119h 9
             5p:12^{j} 5^{h} 5
                           107:24.11.0
                                          50p:122. 6,9
2 p: 4.21,4
             6p:14.16.2
3p:7.8,1
             7P:17:2,9
                           207:48.22,0
                                          60 p: 146.17,9
             80:19.13.6
                           30p:73.9,0
                                          TOP: 171. 4.9
4p:9.18.8
                                         VII 117h 54m
  U Couronne 689 m 1 2j 19h 28m
1p: 3j 10h 51m3
                   6p:20j 17h 7m6
                                       15p: 51 18h 49mo
                                       20 p: 60. 1. 5,3
                   \tau p: 24. 3.58.9
2p: 6.21.42,5
3p:10.8.33,8
                   8p:27.14.50.2
                                       30p: 103.13.38,0
                   9p:31.1.41.4
                                       40p: 138. 2.10,6
4p:13.19.25,1
                   10 p: 34.12.32,7
                                       50p: 172.14.43,3
5p: 17. 6.16,3
       Ophiuchus 759<sup>a</sup> m I 2<sup>j</sup>6<sup>h</sup>
                                       VII oj 18h
                                             7P: 14 10h6
1p:2j 1h5
               3p:6146
                              5p: 101 7h6
                                             8 p: 16, 12,2
2p:4.3,0
              4p:8.6,1
                              6p:12.9.1
```

```
9p: 18i 13h 7 20p: 41i 6h 4 40p: 82i 12h 8 70p: 144i 10h 3
10p:20.15,2 25p:51.14,0 50p:103. 4,0 80p:165. 1,5
15p:30.22.8 \ 30p:61.21,6 \ 60p:123.19,2 \ 90p:185.16,7
       R Autel 781 m I 41 13h
                                     VII of i3^{h}
                            ap:301 1018
                                         25p: 110 15h 1
1p: 4j 10h 2
             5p: 221 3ho
                                         30 p: 132.18,1
             6p:26.13.2
                           10p:44. 6,0
2p: 8.20,4
3p:13, 6,6
             -n:30.23,4
                           150:66. 0.0
                                         35 1: 154.21.1
             Sp:35. 9.6
                                         40p:177. 0.1
4p: 17, 16,8
                           20 p:88.12.0
                                              113h 10m
  U Ophiuchus 825 m I oj 23h 27m
                                         VII.
1 p : 01 20h 7m7
                  8p: 6117h 1m6
                                      60p: 50j -h/12mo
                  9p: 7.13.9.3
                                            58.16.50,0
2p:1.16.15,4
                                       70 p:
                                      80p: 67. 2.16,0
3p:2.12.23.1
                  10p: 8. 9.17.0
20p:16.18.34.0
                                            75.11.33.0
4p:3. 8.30,8
                                       90 D:
                                      100 p: 83.20.50.0
5p:4. 4.38.5
                  307:25. 3.51.0
                                      150 p: 125.19.15.0
6p:5. 0.46.2
                  40 p:33:13. 8.0
                                      200 p: 16-.1-.40.0
7 p:5.20.53,0
                  50/1:41.22.25.0
                                         VII 1 j 10 h 3 1 m
 V2 Ophiuchus 834
                            1^{j} 18^{h} 22^{m}
                    m 1
1 p: 31 16h 20m6
                                       15 p: 551 7h23m5
                    6p: 221 2h57m4
                    79:25.19.27.0
                                       201: 73.17.51.4
2p: 7. 8.59.1
3p:11. 1.28.7
                    \$p:29.11.56.5
                                       25/1: 92. 4.19.2
                    9p:33.4.26,1
                                       30 / : 110.14.47,0
4p:14.17.58,3
                   10p:36.20.55.7
                                       40/2:147.11.42,7
5p:18.10.27.8
                          oj 17h 42m
                                         VH 3i qh 42m
                   772 I
  Z Hercule 861
                            2,16. 4
                                              1.8.14
                   111 2
1 p: 3j 23h 49m6
                    5p:195235 7m8
                                             351 22h 26mg
                                        0/1:
2p: 7.23.30.1
                    6p:23,22.57,4
                                             39.22.15,6
                                        10 P:
                    77:27.22.46.9
3p:11.23.28,7
                                       20 //:
                                             79.20.31.2
40:15.23.18.2
                    8p:31.22.36,5
                                       407: 159.17. 2.4
                    VII 1121h 20m
  S2 Sagittaire 883
1p: 2j 9h 58m6
                     4p: 91 154 54m4
                                         7 p: 16 21h 50m3
 2p: 4.19.57.2
                     5p:12.1.53.1
                                          8p:19. 7.48.9
 3p: 7.5.55,8
                     6p: 14.11.51,7
                                          9p:21.17.47.5
```

```
36p: 72j 11h18m4
                                         60 p: 144 22h 36m7
10p: 24j 3h 46m1
15p:36.5.30.2
                   40p: 96.15.4.5
                                         7011:160. 2.22,8
20p:48.7.32.2
                   50p: 120.18.50,6
                                        80p:193. 6. 8.9
   V Serpent 884 m I 2j 20h 54m
                                      · VII 1 10 10 51 m
                                         15p: 51 10h 15m2
ıp: 3j 10<sup>h</sup> 53<sup>m</sup>0
                     6p:20j17h18m1
2p: 6.21.46.0
                     7p:24. 4.11,1
                                         200: 60. 1.40,2
                                         30 p: 103.14.30.3
3p:10.8.39,0
                     8p:27.15.4,1
                                         10p: 138. 3.20,5
4p:13.19.32.0
                     0p:3i. 1.57,1
                                         50 p: 172, 16, 10, 6
5p:17.6.25.1
                    10 p: 34.12.50,1
                                        VII oj 17h /Hm
                           1<sup>j</sup> 1<sup>h</sup> 10<sup>m</sup>
     Z<sup>2</sup> Dragon 898 m I
1p: 6j 13h 13m3
                                         60p: 33j 1h16mo
                    8p: 4^{j} 9^{h} 46^{m}
                                        70p: 38.13.28,7
80p: 44. 1.41,3
_{2p:1.2.26,5}
                   90: 1.22.59.4
3p:1.15.39,8
                   10p: 5.12.12,7
                                              49.13.54,0
4p:2.4.53,1
                   20 p: 11. 0,25,3
                                        90 p:
                                        100p: 55. 2. 6,7
5p:2.18.6,3
                   30p: 16.12.38,0
                                        200 p: 110, 4.13,3
6p:3.7.19,6
                   40p:22.0.50.7
                   5ομ: 27.13. 3,3
                                        300p: 165. 6.20,0
7p:3.20.32.9
                                          VII 11-h5m
    X2 Hercule 906 m
                              oj 2 1 b 8 m
1p:0j21h20m6
                   8p: 7j 2h 44m6
                                        60p: 531 8h34m5
20:1.18.41,2
                                        70 D:
                                               62. 6. 0.3
                   9p: 8.0, 5, 2
3p:2.16.1,7
                   10p: 8.21.25.8
                                        80 p:
                                              71. 3.26,0
                                        907: 80. 0.51,8
4p:3.13.22,3
                   20p:17.18.51,5
                                        100p: 88.22.17,5
                   30p:26.16.17,3
5p:4.10:42.9
                                        150 p: 133. 9.26,3
                   40p:35.13.43,0
6p:5.8.3,5
                                       200 p: 177.20.35,0
7p:6.5.24,0
                   50p:44.11. 8,8
                                           VII ijgh43m
  W<sup>3</sup> Sagittaire 920 m 1
                              11 17h 4m
                                        30p: 621 -h23m8
                    7 p: 141 12h 55m6
1p: 2j 1h 50m8
                     8 p: 16.14.46.3
                                        jop: 83. 1.51,7
2p: 4. 3.41,6
                                        50p: 103.20.19,7
3p: 6.5.32.4
                    9p:18.16.37,1
                                        60p: 124.14.47.6
4p: 8.7.23,2
                    100:20,18.27,9
                    15p:31.3.41.9
5p:10. 9.14.0
                                        70 p: 145. 9.15,6
                                        80 p: 166. 3.43,5
|6p:12.11.4,8|
                   20 p:41.12.55,9
```

```
oj oh 52 m
                                         VII oj 5h 22m
    R2 Dragon 924
1 p: 2j 10h 56m-
                    6 p: 16j 23h 40m3
                                        20 p: 56 14 54 4
p: 5.15.53,4
                    70:19.19.37.0
                                        30p: 84.22.21,6
                    8p:22.15.33,8
                                        40p:113. 5.48.8
3p: 8.11.50,2
4p:11. 7.46,9
5p:14. 3.43,6
                    97:25.11.30.5
                                        50 p: 141.13.16,0
                   100:28. 7.27.2
                                        60 p: 160.20.43.2
                                         p = 261^{\circ} 16^{\circ} 8
 Z<sup>2</sup> Ophiuchus 925 m. aoùt 6i 19h
                                           1<sup>j</sup> 12<sup>h</sup> 33<sup>m</sup>
     li Meu 936 m l ri rh 51m
                                      VII
                   7p: 6j 16h 26m2
                                         40 p: 38j 4h46m7
I / 1: 0 22 1 55 m 2
20:1.21.50,3
                   8p: 7.15.21,3
                                         50 p: 47.17.58,3
3p:2.20.45,5
                    9p: 8.14.16,5
                                         60p:57. 7.10,0
                                         70 0:66.20.21.7
4p:3.19.40,
                   10p: 9.13.11,7
                                         80p:76. 9.33.3
                   20 p:19. 2.23,3
5p:4.18.35,8
67:5.17.31,0
                   30 p: 28.15.35,0
                                         100 p : 95.11.56,7
                             110b34m
                                         VII 2j5h 20m
    X2 Dragon 958
                    m 1
                     7p:13j 6h11m5
     1 1 2 1 h 2 - m 1
                                        40p: 751 18h14m4
ID:
     3.18.54,7
                                        50p: 94.16.48,0
211:
                    8p:15.3.38,9
3p:
     5.16.22.1
                    9p:17.1.6,2
                                        60p:113.15.21,6
    7.13.49,4
                    10p:18.22.33,6
                                        70p:132.13.55,2
4p:
     9.11.16,8
                   20p:37.21. 7,2
5p:
                                        80p: 151, 12, 28,8
6p:11.8.44.2
                   307:56.19.40.8
                                        90 / 170.11. 2,4
     V2 Lyre 991
                          2j 16h 6m
                                            1 1 14h 55m
                   m - 1
                                       VII
1p: 3114h 22m6
                    6p:21 14h 15m5
                                        15p: 53i 23h 38m-
2p: 7. 4.45,2
                     7p:25. 4.38,0
                                        20p: 71.23.31,6
3p:10.19.7,7
4p:14.9.30,3
                    8p:28.19.0.6
                                        30 p: 107.23.17.3
                    9p:32.9.23,2
                                        40p: 143.23. 3,1
5p:17.23.52,9
                    10p:35.23.45,8
                                        50p:179.22.48.9
                                         VII 2joh 10m
  U Flèche 997
                           31 20h 32m
                    111
1p: 3j oh 8m1
                     6p:201 6h 48m4
                                         15p: 50117h 1m1
2p: 6.18.16,1
                     7p:23.15.56,5
                                        20p: 67.14.41,4
37:10. 3.24,2
                                        30p:101.10. 2,1
                     8p:27. 1. 4,6
4p:13.12.32,3
                     9p:30.10.12,6
                                        40p:135. 5.22,8
50.16.21.40.4
                    10 p:33.19.20.7
                                        50p:169. 0.43,5
```

```
X<sup>3</sup> Cygne 1040 m
                            I 2j 21h VII 2j 1h
1p: 6j oh 1
               4p: 24i oh 6
                              7P: 42j 1h o
                                            10p: 60j 1h4
2p: 12.0.3
               5p:30.0.7
                              8p:48.1,1
                                            20 p: 120.2,8
3p:18.0.4
               6p:36.0.8
                              9p:54.1,3
                                            30 p: 180.4.2
       Z<sup>5</sup> Cygne 1088 m
                                        VII 317h
                            I 1j 20h
1p: 3j -h6
              5p: 16i 14b 1
                            9p:29j 20h6
                                           30p: 99 12h 7
2p: 6.15.2
              6p:19.21,7
                            10p:33. 4.2
                                           40 p: 132.17,0
3p: 9.22.9
              7p:23.5,4
                            15p:49.18,4
                                           50p: 165.21,2
4p:13. 6,5
              8p:26.13.0
                            201:66.8,5
                                           55 p: 182.11,3
       V3 Cygne 1097 m
                                        VII 41 10h
                            1 2j 12h
1p: 4j 13h ;
              5 p: 22i 20h =
                            9p:411 3h7
                                          25 p: 114j 7h7
2p: 0.3.5
              6p:27.10,5
                            10/1:45.17,5
                                           30 p: 137. 4,5
37:13.17.2
              7p:32.0.2
                                           35p:160. 1,2
                            15p:68.14,2
40:18. 7,0
              8p:36.14,0
                            207:91.11,0
                                          40p: 182.22.0
       V5 Cygne 1122
                            I 3j23h
                                        VII 83 10h
                      m
1p: 8j 10h 3
              4p:33j 17h3
                            7 p: 501 013
                                           10p: 84j 7h3
20:16.20.7
              5p: 42. 3.7
                            8 p: 67.10,7
                                           15p: 126.11.0
3p:25. 7,0
              6p:50.14.0
                                           20 0: 168.14.7
                            90:73.21.0

 ο<sup>j</sup> τ 4<sup>h</sup>

                                       VII 2j 11b
      Zi Cygne 1133
1 p: 3j 10h 8
              5p:17 6h1
                            9p:311 144
                                          25 p: 86i 6h 5
2p: 6.21,6
                            10 p: 34.12,2
              5p:20.16.0
                                          300:103.12,5
3p:10.8,5
              7p:24.3.7
                            15/2:51.18,3
                                          40p: 138. 0.7
40:13.19.3
              80:27.14,5
                            2011:69. 0.4
                                          Jop: 172.12.9
   Z<sup>6</sup> Cygne 1134 m | 1 112h 54m
                                       VII ol 12h 17m
1 p: 0 15h 5m2
                   8p: 5j ob 41 m6
                                       60 p: 371 17h 12m2
                   6p: 5.15.46.8
                                       70p: 44. 0. 4.2
2/1:1. 6.10.4
37:1.21.15.6
                  107: 6. 6.52,0
                                       80p: 50. 6.56,3
40:2.12.20.8
                  20 p: 12.13.44.1
                                       90p: 56.13.48,3
                  30 p: 18.20.36.1
5p:3.3.26.0
                                      100p: 62.20.40,3
6p:3.18.31.2
                  40p:25.3.28.1
                                      2007:125.17.20,7
7p:4.9.36,4
                  50p:31.10.20,2
                                      360p: 188.14. 1.0
```

```
2^{j} 0^{h}
                                      VII 3i 15h
     W Dauphin 1151
                        m
                                           100: 481 1h5
                            -y): 331 15h 4
1p: 4119h3
              4p:101 5h4
                            Sp:38.10.8
              5p:21. 0.
                                           20 p: 96.2,9
2 p: 9.14.7
                                           30p: 144.4.4
3p:14.10.0
              Op:28,20.1
                            9p:43.6,1
     R<sup>2</sup> Dauphin 1160 m I 4j rh
                                     dor ie 111/
                           ~\n:32\ 457 10\n: 45\ 23\ 8
ID. 411114
              4D: 181 oh 5
                            Sp:36.19.1 20p: 91.23,6
              5p; 22.23, 9
2p: 9. 4.8
                                         30/1:137.23,5
3 p: 13. 19.1
              60:27.14.3
                           90:41. 9.4
                  m 1 I 1 12h 52m
                                       144 3i -h 3m
  Y Cygne 1178
                  DI 9
                           3. 6.10
                                            2.1.20
                  6p: 1-123h28m3
1p: 21 23h 54m7
                                      20 p: 50 22h 14m4
2p: 5.23.49.4
                   79:20.23.23.1
                                      30 p: 89.21.21,7
3p: 8.23.11,2
                   8p:23.23.17.8
                                      10 / : 119.20.28,9
4p: 11.23.38,9
                   90:26.23.12,5
                                      50p:149.19.36,1
5p:14.23.33.6
                  10p:20.23. 7,2
                                      60 p: 179.18.43,3
  T6 Cygne 1181 m I oj 22h 1-m
                                      VII oj 13h 10m
                 8p: 41 16h 13mo
                                      60 p: 35i rh 3-m-
1p:0114h 1m6
                  9p: 5._6.14.7
                                      70 p: 40.21.54,0
2p:1. 4. 3,3
                 10p: 5.00.16.3
                                     80p: 46.18.10.3
3p:1.18. 4,9
                 20 p:11.16.32,6
4p:2. 8. 6.5
                                     90 p: 52.14.26,5
                 30 p: 17.12.48.8
5p:2.22. 8,1
                                     100p: 58.10.42,8
6p:3.12. 9,8
                                     200 / : 116.21, 25,6
                 40 p: 23. 9. 5,1
                                    300p:1-5. 8. 8,4
7 p:4. 2.11.4
                 50 p:20. 5.21.1
    Pet. Renard 1190 m | 1 15 16h
                                        VII of rub
                          7 p: 351 8h 5
1p: 511h2
             1p:2014h8
                                        10p: 50j 12h 1
2p:10.2.4
             50:25.6,1
                          811:40. 9.7
                                         20 / 101. 0.2
3p: 15.3,6
             6p:30.7,3
                                        30p: 151.12,4
                          97:45.10.9
  U5 Cygne 1206 m I of 10h 17m
                                      VII 1 1 1 1 1 1 3 2 m
                                        7 p: 10j 8h 8m-
1p:11 11h 27mo
                   4p:5121h4-m8
                                        8p:11.10.35.6
2p:2.22.53,0
                   5p:7.9.14.8
3p:4.10.20.9
                   6p: 8.20.41.7
                                        9p:13.7.2.6
```

```
10p: 14 18h 20m5
                   50 p: 73j 20h 27m-
                                        90 p: 132j 22h25m8
                   60p: 88.14.57,2
20 p: 20, 12.50, 1
                                       100 p: 147.16.55,3
                   70 p: 103. 9.26,7
30p:44. 7.28,6
                                       110 p: 162.11.24.0
40p:59. 1.58.1
                   80p:118, 3.56.3
                                       120 p: 177. 5.54.4
                       m I
                             I 111 18h
                                         VII 21114h
     T5 Cygne 1243
                       m_2
                                30.10
                                               5.22
1p: 31j -h3
              2n: 62j 14h6
                               3p:93^{j}21^{h}9 4p:125^{j}5^{h}2
5p:156.12.5 6p:187.19.8
       X Lézard 1289 m 1 3i 9h VII 1i 22h
1p: 5j 10h6
              4p:21 18h 2
                             7P:38i 1h0
                                           10p: 541 016
2 p: 10.21,1
              5p: 27, 4.8
                             8p:43.12,5
                                           20 p: 108.19.2
3p:16.7,7
              6p:32.15,4
                                           30 p: 163. 4.8
                             0p:48.23,0
    \mathbb{Z}^3 Andromède 1305 m = 1 1j 3h
                                          VII 21 14h
1p: 2j 18h 3
              5 p: 13i 19h 7
                            0 P : 24j 21h 1
                                           40p: 110j 13ho
2p: 5.12,7
              6p:16.14,1
                            10 p: 27.15.5
                                           50 p: 138. 5.4
3p: 8.7,0
             7p:19.8,4
                            20/0:55. 7,0
                                           60 p: 165, 20.0
4p:11. 1,4
              8p:22. 2.8
                            30 / : 82.22.4
                                           65 p: 179.16,6
   U Pégase 1329 m I ci 20h 16m
                                        VII ol 20h 43m
1 p: oj 8h 50m -
                   op: 31 8h5-m1
                                       80p: 201 23h 34m6
2 p:0.17.50.4
                   10p: 3.17,56,8
                                        90 p: 33.17.31,5
3p:_{1}, 2.59,_{0}
                  20p: 7.11.53,6
                                       100 p: 37.11.28.3
                                       200 p: 71.22.56,6
4 1 : 1. 11.58,7
                  30p:11. 5.50.4
 5p:1.20.58.4
                  40 p: 14.23.47,2
                                       300 p: 112, 10.21.0
6p:2.5.58.1
                  50p: 18.17.44,1
                                       400 p: 149.21.53,2
5p:2.14.57.8
8p:2.23.57.5
                   60p:29.11.40.0
                                       450p: 168.15.37,3
                   70p:26.5.3-.8
                                       500p:187. 9.21,5
```

## NOTICE SUR LA RÉUNION

DU

# COMITÉ INTERNATIONAL PERMANENT

POUR L'EXÉCUTION PHOTOGRAPHIQUE

DE LA

CARTE DU CIEL EN 1909.

PAR M. B. BAILLAUD.

Du 19 au 24 avril 1909 s'est tenue, à l'Observatoire de Paris, une réunion du Comité international permanent de la Carte photographique du Ciel. Cette réunion est la sixième, depuis le commencement de l'entreprise. La première, provoquée et présidée par l'amiral Mouchez, eut lieu en 1887; l'amiral Mouchez présida encore les deux Congrès suivants, en 1889 et 1891. Ses successeurs à l'Observatoire furent aussi appelés à la présidence : Tisserand, en 1896; Lœwy, en 1900. Au Congrès de 1887, l'amiral Mouchez avait invité les astronomes du monde entier. Le Congrès décida l'exécution de la Carte photographique du Ciel et l'élaboration, par des procédés photographiques, d'un Catalogue des

42

positions précises de toutes les étoiles, depuis les plus brillantes jusqu'à celles de onzième grandeur. Il constitua un Comité permanent chargé d'assurer l'exécution des travaux.

C'est ce Comité qui fut convoqué dans les réunions suivantes; à chacune d'elles cependant furent admis les astronomes présents, qu'ils

fussent ou non membres du Comité.

Le travail commença, en vérité, vers 1893: les années précédentes avaient été employées à réunir les ressources, à construire et installer les instruments.

La réunion de 1900 eut une importance particulière, le Congrès ayant décidé d'ajouter à son programme la centralisation des travaux concernant la planète Éros qui devait passer très près de la Terre. Une occasion exceptionnelle s'offrait ainsi de déterminer la distance de la Terre au Soleil, unité des distances célestes. Un nombre énorme d'observations furent réunies; leur réduction absorba, pendant 2 ou 3 ans et plus, l'activité de la plupart des Observatoires participant au travail de la Carte du Ciel et celle de bien d'autres; 54 Observatoires au moins ont publié leurs résultats.

A mesure qu'avançait la discussion des travaux relatifs à Éros se faisait sentir la nécessité d'une réunion nouvelle du Comité permanent. Peu après ma nomination à la direction de l'Observatoire de Paris, j'eus l'honneur, sur la proposition de Sir David Gill, d'être élu à l'unanimité président de ce Comité. M. le Ministre de l'Instruction publique et des Beaux-Arts, par une lettre en date du 27 juin 1908, a bien voulu m'autoriser à tenir une réunion du 19 au 24 avril

1909.

Les travaux photographiques concernant la planète Éros avaient soulevé, pour le travail même de la Carte du Ciel, des questions nouvelles, et il fut nécessaire de convoquer non seulement les membres du Comité permanent, mais, avec eux, un grand nombre d'astronomes et de savants; 74 ont répondu à notre appel, dont 34 étrangers. Nous en donnons ci-après la liste:

#### Membres du Comité.

MM. AZCARATE (T. DE), directeur de l'Observatoire de San Fernando.

BACKLUND (O.), directeur de l'Observatoire de Poulkovo.

Baillaud (B.), directeur de l'Observatoire de Paris.

BAKHUYZEN (H.-G. VAN DE SANDE), ancien directeur de l'Observatoire de Leyde.

COOKE (W.-E.), directeur de l'Observatoire de Perth.

Cosserat (E.), directeur de l'Observatoire de Toulouse.

DARBOUX (G.), membre du Bureau des Longitudes, Secrétaire perpétuel de l'Académie des Sciences.

Donner (A.), directeur de l'Observatoire d'Helsingfors.

MM. Dyson (F.-W.), directeur de l'Observatoire d'Édimbourg.

GILL (Sir DAVID), ancien directeur de l'Observatoire du Cap, président de la Société royale astronomique de Londres.

Gonnessiat (F.), directeur de l'Observatoire d'Alger.

HALE (G.-E.), directeur de l'Observatoire du Mont-Wilson.

Hinks (A.-R.), astronome à l'Observatoire de Cambridge (Angleterre).

Hough (S.-S.), directeur de l'Observatoire du Cap.

Kapteyn (G.-C.), directeur du Laboratoire astronomique de Groningue.

Kustner (F.), directeur de l'Observatoire de Bonn.

LECOINTE (G.), directeur scientifique du service astronomique à l'Observatoire d'Ucele.

LIPPMANN (G.), membre de l'Institut et du Bureau des Longitudes.

Perrine (C.-D.), directeur de l'Observatoire de Cordoba.

Picarr (Luc), directeur de l'Observatoire de Bordeaux.

Scheiner (G.), astronome à l'Observatoire de Potsdam.

Turner (H.-H.), directeur de l'Observatoire d'Oxford (Savilian Observatory).

Valle (F.), directeur de l'Observatoire de Tacubaya.

#### Membres invités.

- MM. Andover (H.), professeur à la Faculté de Sciences de Paris.
  - André (Ch.), directeur de l'Observatoire de Lyon.
  - Angor (A.), directeur du Bureau central météorologique.
  - Appell (P.-E.), membre de l'Institut, membre du Conseil des Observatoires.
  - Ballaud (J.), astronome-adjoint à l'Observatoire de Paris.
  - BAUME-PLUVINEL (comte DE LA), correspondant du Bureau des Longitudes.
  - BAYET (C.), directeur de l'enseignement supérieur au Ministère de l'Instruction publique, conseiller d'État, représentant M. le Ministre de l'Instruction publique et des Beaux-Arts.
  - Benoît (R.), directeur du Bureau international des Poids et Mesures.
  - BIGOURDAN (G.), membre de l'Institut et du Bureau des Longitudes, astronome titulaire à l'Observatoire de Paris.
  - Boccardi (G.), directeur de l'Observatoire de Turin.
  - BONAPARTE (prince Roland), membre de l'Institut.
  - Boquer (F.), astronome titulaire à l'Observatoire de Paris.
  - BOUQUET DE LA GRYE (J.-J.-A.), membre de l'Institut et du Bureau des Longitudes.

MM. Bourgeois (L'-colonel), chef de la Section de Géodésie au Service géographique de l'Armée.

Bourger (II.), directeur de l'Observatoire de Marseille.

CARPENTIER (J.), membre de l'Institut.

Cowell (P.-H.), chef assistant à l'Observatoire de Greenwich.

Delvosal (J.), astronome à l'Observatoire d'Uccle.

Deslandres (H.), directeur de l'Observatoire de Meudon.

Fontana (V.), astronome à l'Observatoire de Turin.

FOURNIER (vice-amiral), membre du Bureau des Longitudes.

Fraissinet (J.-A.), secrétaire de l'Observatoire de Paris.

FRANKLIN-ADAMS (John), Mervil Hill Hambledon Common, near Godalming, Surrey (Angleterre).

Gaillot (A.), ancien sous-directeur de l'Observatoire de Paris.

Gallo (Joaquin), astronome à l'Observatoire de Tacubava.

HAMY (M.), membre de l'Institut, astronome titulaire à l'Observatoire de Paris.

HANUSSE (F.-J.), membre du Bureau des Longitudes, directeur du Service hydrographique.

HARTWIG (E.), directeur de l'Observatoire de Bamberg.

MM. HATT (P.), membre de l'Institut.

Jacobs (Fernand), président de la Société belge d'Astronomie.

KNOBEL (E.-B.), membre du Conseil de la Société royale astronomique de Londres.

Kromm (F.), astronome à l'Observatoire de Bordeaux.

LAGARDE (I.), astronome-adjoint à l'Observatoire de Paris.

Laïs (le R. P.), sous-directeur de l'Observatoire du Vatican.

Lallemand (C.), membre du Bureau des Longitudes, directeur du Service du Nivellement général de la France.

LEBEUF (A.), directeur de l'Observatoire de Besancon.

LEUSCHNER (A.-O.), directeur de l'Observatoire Berkelev (Californie).

LEVEAU (G.), astronome titulaire à l'Observatoire de Paris.

LIARD (L.), membre de l'Institut, vice-recteur de l'Académie de Paris.

Mac-Mahon (major Percy-Alex.), viceprésident de la Société royale astronomique de Londres.

Montangerand (L.), astronome-adjoint à l'Observatoire de Toulouse.

Painlevé (P.), membre de l'Institut, membre du Conseil de l'Observatoire de Paris.

Palisa (J.), astronome à l'Observatoire de l'Université de Vienne. MM. Puiseux (P.), astronome titulaire à l'Observatoire de Paris.

RENAN (H.), astronome titulaire à l'Observatoire de Paris.

Ricco (A.), directeur de l'Observatoire de Catane.

RITCHEY (G.-W.), astronome à l'Observatoire du Mont-Wilson.

Schutzenberger (P.), héliograveur, 83, rue Denfert-Rochereau, à Paris.

STRÖMGREN (E.), directeur de l'Observatoire de Copenhague.

Verschaffel (abbé A.), directeur de l'Observatoire d'Abbadia.

ZURHELLEN (Dr W.), astronome à l'Observatoire de Santiago (Chili).

La première séance a été ouverte le 19 avril. à 10<sup>h</sup> du matin, sous la présidence de M. Bayet, directeur de l'Enseignement supérieur.

Au nom du Gouvernement de la République, M. Bayet a remercié les savants étrangers qui ont bien voulu apporter, une fois de plus, leur expérience à la grande entreprise à laquelle la France a eu l'honneur, il y a plus de 20 ans, de convier les nations civilisées.

M. B. Baillaud, après avoir remercié les astronomes qui, par un vote unanime, l'ont appelé à la présidence du Comité permanent, fit un exposé rapide de l'historique de l'entreprise. Il évoqua le souvenir des astronomes qui, depuis le début, ont été ravis à notre affection et à notre admiration. Il indiqua l'importance qu'a eue l'introduction de l'étude d'Éros dans le programme du précédent Congrès, et insista sur les perfectionnements que les travaux relatifs à la parallaxe ont déterminés dans toutes les méthodes de la photographie céleste et même dans les observations méridiennes.

Le premier soin de la réunion devait être de compléter le Comité international permanent qui, avec les directeurs des Observatoires participant à l'entreprise, devait compter 11 membres élus. Le Comité devant s'occuper désormais, non seulement des questions qui touchent directement à la Carte du Ciel, mais du perfectionnement et de la répartition des observations méridiennes, des Catalogues d'étoiles fondamentales, de la continuation des travaux relatifs à Éros, il y avait lieu de porter de 11 à 16 le nombre des membres élus. Il ne restait plus, à ce titre, dans le Comité, que :

MM. David Gill, ancien directeur de l'Observatoire du Cap.

Van de Sande Bakhuyzen, ancien directeur de l'Observatoire de Leyde.

E.-C. Pickering, directeur de l'Observatoire de Harvard Collège.

Weiss, directeur de l'Observatoire de Vienne.

KAPTEYN, directeur du Laboratoire astronomique de Groningue.

DUNER, directeur de l'Observatoire d'Upsal.

Ce dernier, qui va quitter prochainement ses fonctions, a demandé à être remplacé dans le Comité. Sur la proposition du Président, le Congrès, d'acclamation, décida qu'il serait prié de ne pas maintenir cette décision. On désigna, à l'unanimité, pour compléter le nombre des 16 membres élus :

MM. BACKLUND, directeur de l'Observatoire de Poulkoyo.

DARBOUX, secrétaire perpétuel de l'Académie des Sciences.

Dyson, directeur de l'Observatoire d'Édimbourg.

HALE, directeur de l'Observatoire solaire du Mont-Wilson.

Hinks, astronome à l'Observatoire de Cambridge.

Kustner, directeur de l'Observatoire de Bonn.

 L. Lumière, fabricant de plaques photographiques.

Poincaré, membre de l'Institut et du Bureau des Longitudes.

P. Puseux, astronome à l'Observatoire de Paris.

Scheiner, astronome à l'Observatoire de Potsdam.

Il fut ensuite procédé à la nomination du Bureau du Congrès actuel. M. Baillaud ayant été déjà élu Président, sur sa proposition, Sir David Gill fut acclamé Président d'honneur; MM. van de Sande Bakhuyzen, Backlund, Kapteyn, Vice-Présidents; Donner, Puiseux, Scheiner, Turner, Secrétaires.

Il fut ensuite constitué cinq commissions:

- A. Organisation du travail.
- B. Grandeurs stellaires.
- C. Optique.
- D. Catalogue.
- E. Éros.

Tons les membres furent répartis dans ces cinq Commissions; quelques-uns désignés pour deux ou plusieurs d'entre elles. Il fut entendu que tous les membres du Congrès auraient le droit de participer aux travaux des Commissions pour lesquelles ils n'étaient pas désignés.

Après avoir exprimé les regrets qu'inspirait à l'assemblée l'absence de 23 astronomes qui avaient été empêchés de s'y rendre, le Président a donné la parole à M. Arthur Hinks, de l'Observatoire de Cambridge, pour une communication relative à la parallaxe solaire. Ce fut une grande solennité scientifique que cette fin de séance où le jeune astronome fit connaître le résultat de neuf années du travail le plus assidu, dans lequel il a constamment fait preuve de la plus rare pénétration. Après avoir exprimé le tribut de reconnaissance dù à la mémoire de M. Lœwy qui, pendant plusieurs années, a conduit l'entreprise du travail concernant Éros avec la plus grande énergie, M. A. R. Hinks donna

comme résultat final de ses discussions pour la valeur de la parallaxe solaire :

D'après les mesures photo-	
graphiques	$8'', 807 \pm 0'', 0027$
D'après les mesures visuelles	
D'après l'ensemble des me-	
sures des deux sortes	8", 806

à 2 ou 3 millièmes de seconde près.

On sait que les recherches de Le Verrier lui avaient donné 8", 86, que les observations de Victoria et Sapho avaient donné à Sir David Gill 8", 80, que la discussion des observations faites par la mission française du passage de Vénus a conduit Bouquet de la Grye à la valeur 8", 80.

Après la première séance générale, les cinq Commissions se sont réunies dans leurs locaux respectifs et se sont constituées de la manière suivante :

Com- mission	n. Président.	Vice- Président.	Secrétaires.
A	HH. Turner	Donner	Andoyer
В	Kapteyn	Puiseux	Azcarate, Bourget
C	Bakhuyzen	André	Hamy, Valle
	Küstner	Hough	Luc Picart, Ricco
12	Backlund	Dyson	Hinks, Lagarde
15	Bouquet de la	Grye (Pr	Hinks, Lagarde ésident d'honneur)

Dans l'après-midi, les membres du Congrès ont assisté à la séance de l'Académie des Sciences, où la bienvenue leur a été souhaitée par M. le Docteur Bouchard, président. M. Hinks a fait une communication sur la parallaxe du Soleil.

Les jours suivants, eurent lieu des réunions des Commissions et des séances générales, ainsi :

Commission A, 20 avril, à 9<sup>h</sup> du matin et à 3<sup>h</sup> du soir.

- » B, 20 avril. à 10<sup>h</sup>; 21, à 10<sup>h</sup>; 22, à 10<sup>h</sup>.
- » C, 20 avril, à 10<sup>h</sup>30<sup>m</sup>; 21, à 3<sup>h</sup>30<sup>m</sup>.
- » D, 20 avril, à 3<sup>h</sup>; 21, à 3<sup>h</sup>; 22, à 3<sup>h</sup>.
- » E. 20 avril. à 10<sup>h</sup>; 22, à 10<sup>h</sup>.

Séances générales : 19, à 10<sup>h</sup>; 20, à 5<sup>h</sup>; 21, à 5<sup>h</sup>: 23, à 3<sup>h</sup>.

Voici le texte des résolutions votées, toutes à l'unanimité :

résolutions adoptées par le comité permanent dans la session d'avril 1909.

### Organisation générale.

4. Le Comité émet le vœu que la publication des mesures faites pour le Catalogue par les Observatoires de Sydney. Melbourne et Perth ait lieu aussitôt que possible et décide qu'une copie de ce vœu sera envoyée au gouvernement du Commonwealth australien.

Il est désirable que la zone disponible de —17° à —23°, non encore commencée, soit partagée, pour le Catalogue, entre l'Observatoire de Santiago, le nouvel Observatoire de Hyderabad (Deccan) créé par le gouvernement de S. A. le Nizam et, s'il y a lieu, l'Observatoire de l'Université de la Plata. M. B. Baillaud serait chargé de se mettre en relation avec les directeurs de ces établissements pour la répartition du travail.

Il est désirable que la zone de Cordoba (de -24° à -30°) soit partagée, pour le Catalogue, entre l'Observatoire de Cordoba et celui du Cap. M. B. Baillaud voudra bien s'entendre avec M. Perrine, le nouveau directeur de Cordoba.

pour les détails de ce partage.

En ce qui concerne la Carte, la zone libre de —17° à —23°, qui comprend une partie de l'écliptique, sera faite par collaboration entre l'Observatoire de Santiago et celui de Paris. L'offre de M. B. Baillaud de faire reproduire par l'héliogravure les clichés de cette zone obtenus à Santiago ou, s'il y a lieu, dans un autre Observatoire, est acceptée en principe.

2. Le Comité permanent signale l'intérêt que présenterait une répétition des plaques, surtout de celles du Catalogue, même après une dizaine d'années seulement. La haute précision des mesures fournirait déjà des indications sur les mouvements propres. Il invite les Observatoires qui peuvent entreprendre un tel travail à refaire leurs plaques en insistant sur la nécessité de

les prendre approximativement sous le même angle horaire et à la même date de l'année.

#### Grandeurs stellaires.

3. Il est recommandé aux Observatoires participants de faire, pour 24 régions de la zone de leur Observatoire, des comparaisons photographiques directes avec la région polaire la plus proche.

Il sera fait sur la région polaire et sur la région comparée deux poses, l'une de 6 minutes, l'autre de 20 minutes, les deux régions étant prises à des distances zénithales égales et dans des conditions aussi semblables que possible à celles des clichés de ces régions.

Les observateurs dont les instruments ne peuvent viser le pôle utiliseront comme régions de comparaison les régions Pritchard-Kapteyn

dans les conditions indiquées plus haut.

Pour les calottes polaires, un nombre de 24 régions-types environ est recommandé, choisies de la manière jugée la plus convenable par les astronomes intéressés.

Il est entendu qu'il n'y a aucune objection à ce que les poses de durées différentes soient faites sur des plaques différentes, ni à ce que l'on fasse des poses additionnelles.

4. Le Comité recommande une seconde série de 24 clichés qui relieraient entre elles, deux à deux, les 24 régions-types d'une même zone. Il

sera fait ici encore deux poses de 6 minutes et de 20 minutes respectivement pour chacune des deux régions comparées.

Il est entendu qu'ici encore il n'y a aucune objection à ce que les poses de différentes durées soient faites sur des plaques différentes, ni à ce qu'on fasse des poses additionnelles.

Le Comité recommande que les astronomes dont les zones comprennent les déclinations  $0^{\circ} \pm 15^{\circ} \pm 30^{\circ} \pm 45^{\circ} \pm 60^{\circ} \pm 75^{\circ}$  choisissent pour les régions-types, ou parmi elles, des régions couvrant au moins en partie les « Selected areas » de M. Kapteyn.

- S. Le Comité émet le vœu que quelques Observatoires entreprennent la photographie sur la même plaque, et dans des conditions aussi semblables que possible, de chacune des aires Pritchard-Kapteyn avec, soit la région du Pôle nord, soit la région du Pôle sud.
- 6. Le raccordement des régions restantes de chaque zone avec les régions-types de cette zone pourra se faire de plusieurs manières différentes. Le Comité pense que le choix de la manière d'exécuter ce raccordement doit être laissé aux Observatoires participants.
- 7. Le Comité, estimant qu'il serait prématuré de vouloir fixer d'une manière absolue l'origine de l'échelle des grandeurs photographiques et l'intervalle des degrés, confie la solution du

## A.17

problème à une Commission composée de:

MM. Backlund.
B. Baillaud.
David Gill.
G. Hale.
Kapteyn.
E.-C. Pickering.
Scheiner.
Turner.

Il est recommandé aux membres de cette Commission de choisir de préférence une échelle photographique indépendante de l'échelle visuelle. Toutefois la neuvième grandeur de l'échelle visuelle pourra être choisie comme

point de départ.

En attendant que la Commission ait rempli son mandat, les observateurs pourront continuer la publication des grandeurs dans la forme adoptée jusqu'ici, à condition toutefois que chaque Observatoire participant indique avec la netteté désirable la méthode qu'il a employée pour l'obtention des grandeurs; de telle sorte que les corrections nécessaires pour passer des échelles respectivement adoptées par les divers Observatoires à l'échelle absolue qui résultera des travaux de la Commission pourront être faites sans la moindre incertitude. Actuellement l'échelle la plus recommandable serait celle qui est définie par la « North polar sequence » de 47 étoiles de M. E.-C. Pickering.

43

- 8. Les observateurs pourront avec avantage donner aux trois images d'une même étoile, sur les clichés de la Carte, l'intervalle linéaire nécessaire pour que les trois images d'une étoile de 11° grandeur apparaissent nettement séparées.
- 9. Les observateurs pourront abaisser la durée de chacune des trois poses de 30 minutes à 20 minutes, par exemple, s'il est reconnu que cette dernière durée de pose est suffisante pour montrer les étoiles de 14° grandeur dans l'échelle d'Argelander prolongée.
- 40. L'attention des astronomes participants est attirée sur les avantages qu'il peut y avoir à faire les trois poses de la Carte en différentes nuits, l'intervalle de temps ne devant pas dépasser des limites modérées, quelques semaines au plus. Il paraît préférable d'obtenir le cliché en deux soirées seulement : la première soirée pour la première pose, la seconde pour les deux autres poses.

Les avantages qui résulteraient de cette pratique seraient d'une part la recherche des étoiles variables, d'autre part la découverte éventuelle d'une planète transneptunienne.

### Optique.

11. Au moins deux fois par an, il sera fait une étude du réglage des équatoriaux photographiques. On s'attachera à vérifier le centrage de l'objectif, à faire passer son axe par le centre des clichés et à rendre cet axe normal à la couche sensible.

Pour examiner la qualité de l'objectif et la distorsion, on recommande de se servir de la méthode de l'écran perforé de Hartmann, qui

a déjà fait ses preuves.

En vue de l'évaluation des distorsions optiques dépendant de l'angle de position et de la distance, il sera fait des clichés spéciaux des Pléiades. Ces clichés serviront également à vérifier que les formules adoptées pour réduire les mesures possèdent une exactitude suffisante.

12. Le Comité émet le vœu que les erreurs de nature optique soient étudiées, sur les plaques déjà mesurées, par la méthode de M. Turner exposée dans l'annexe A. (Rapports des Observatoires participants.)

Il serait aussi désirable qu'on fit des observations pour déterminer la flexion relative des deux lunettes des instruments photographiques.

## Étoiles fondamentales et Catalogue.

13. Le Comité permanent, convaincu de l'importance de la détermination des étoiles de repère par des observations aussi contemporaines que possible des poses des clichés, exprime sa haute satisfaction de ce que toutes les étoiles de repère ont été observées de nouveau ou le seront dans un avenir très prochain.

En ce qui concerne les observations qui restent à faire, il adresse ses remerciments à MM. Verschaffel, Backlund, Struve et Boccardi, qui ont bien voulu s'en charger, assuré que ces observations seront faites avec l'exactitude et la promptitude désirables.

14. Le Comité est d'avis que, dans l'avenir. les observations méridiennes d'étoiles faibles soient, en dehors des recherches spéciales, limitées aux observations des étoiles choisies comme étoiles de repère pour les plaques du Catalogue.

De cette façon, les positions de la plus grande partie des étoiles pourront être déterminées photographiquement avec la facilité et la précision les plus grandes.

15. Les observations méridiennes peuvent être divisées en trois classes : étoiles fondamentales, étoiles intermédiaires, étoiles de repère.

Étoiles fondamentales. - Ces étoiles devront être choisies de telle façon qu'il v ait une étoile dans chaque aire de 25 degrés carrés, de sorte que la distribution dans le Ciel soit aussi uniforme que possible.

Les Observatoires qui voudront concourir à la détermination du nouveau système de fondamentales devront s'entendre pour choisir précisément les mêmes étoiles, dans la limite où elles sont observables à des hauteurs convenables au-dessus de leurs horizons respectifs.

Les Observatoires qui paraissent devoir êtro désignés en premier lieu pour cette coopération sont :

Hémisphère Nord: Greenwich, Leyde, Kiel, Lick, Paris, Poulkovo, Odessa, Washington, Alger;

Hémisphère Sud : Le Cap, Sydney.

Cette résolution n'exclut pas la coopération d'autres Observatoires pour tout travail sur les fondamentales lorsqu'ils ont à leur disposition le temps et les instruments suffisants.

Étoiles intermédiaires; étoiles de repère. — Une seconde série d'étoiles, dites intermédiaires, et, de préférence, entre la huitième et la neuvième grandeur, sera établie. Les positions de ces étoiles seront choisies dans l'intention de déterminer les étoiles de repère par rapport aux fondamentales avec la moindre erreur systématique possible, de telle sorte qu'on élimine l'équation de grandeur tant en ascension droite qu'en déclinaison.

Le Catalogue d'étoiles de Bonn pour 1900 de 0° à 51° offre un exemple des méthodes par lesquelles un tel Catalogue peut être construit. On sait qu'un Catalogue semblable, entre 51° et 90°, sera dressé à l'Observatoire de Kazan.

Il est désirable que des observations analogues soient faites dans l'hémisphère Nord et, s'il est possible, que deux séries semblables, ou dayantage, soient faites dans l'hémisphère Sud. Les étoiles qui doivent être choisies pour ces séries additionnelles peuvent être moins nombreuses que celles qui viennent d'être indiquées, mais elles doivent être prises exclusivement dans la liste des étoiles de repère adoptées, de manière qu'on trouve quatre à six étoiles par heure dans chaque zone de 2° de largeur.

En ce qui concerne la détermination des positions des étoiles intermédiaires, les Observatoires qui ont de bonnes observations méridiennes récentes des étoiles de repère peuvent se dispenser de les réobserver. Il sera seulement nécessaire de déterminer les corrections moyennes des positions des étoiles de repère de chaque plaque en comparant les positions précédemment adoptées pour ces étoiles avec les positions définitives des étoiles intermédiaires.

Mais, pour toutes les observations méridiennes des étoiles de repère faites ultérieurement à la publication des positions définitives des étoiles intermédiaires, il sera désirable d'employer ces positions comme base dans la réduction des

observations.

La Commission, chargée du travail par le Comité permanent, comprendra MM. les directeurs des Observatoires engagés dans la coopération et MM. Auwers, Boss, Gill, Küstner, Newcomb.

16. Le Comité émet l'avis que, en considération du très petit nombre des Observatoires organisés pour le travail de haute précision des fondamentales dans l'hémisphère Sud, il est très désirable, dans l'intérêt de la Science, qu'un instrument méridien pourvu de tous les perfectionnements modernes soit installé en Australie. L'établissement d'un nouvel Observatoire dans un emplacement près de Sydney offre une très heureuse occasion de remplir ce grand desideratum astronomique. Une copie de cette résolution sera, par voie diplomatique, transmise au Gouvernement de New South Wales.

### $\acute{E}ros$

17. M. Strömgren sera chargé de calculer :

1º Une éphéméride approchée d'Eros pour 1931;

2º Des éphémérides précises pour les oppo-

sitions successives jusqu'en 1931;

3º Une éphéméride de haute précision pour 1931.

- 18. Le Comité exprime le désir que les éphémérides d'Éros, relatives aux oppositions successives, soient insérées dans les grandes Éphémérides officielles
- 19. Le Comité émet le vœu qu'une entente internationale ait lieu pour calculer, à bref délai, les positions héliocentriques des cinq planètes troublantes : Vénus, la Terre, Mars, Ju-

piter et Saturne, afin de permettre à M. Strömgren de fournir, pour 1931, une éphéméride assez précise d'Éros permettant de déterminer d'ici quelques années les étoiles de comparaison.

20. Le Comité recommande aux observateurs l'observation régulière de la planète Éros, depuis l'époque présente et aussi loin que possible. Ces observations devront être faites non seulement au moment de l'opposition, mais être commencées au plus tôt et poursuivies aussi loin que possible.

Pour les oppositions antérieures à 1931, les Observatoires sont invités à publier leurs ré-

sultats dans le plus bref délai.

En ce qui concerne particulièrement les déterminations photographiques, on donnera les coordonnées rectilignes de la planète et des étoiles de comparaison. Autant que possible, celles-ci seront des étoiles de repère du Catalogue photographique, pour la même région; on donnera également les ascensions droites et déclinaisons provisoires de la planète.

Les étoiles de repère étant déjà toutes choisies, on pourra toujours les connaître aisément,

par exemple par correspondance.

21. Le Comité nomme une Commission composée de MM. Knobel, Lippmann, Perrine, Turner, pour examiner la question des recherches à faire sur les images des étoiles produites sur la plaque sensible au point de vue optique et photographique et pour étudier les moyens d'obtenir les images d'étoiles de repère plus susceptibles de mesures exactes que celles qu'on trouve sur les plaques employées pour la Carte du Ciel.

Cette Commission aura toute latitude pour

s'adjoindre d'autres membres.

A la dernière séance générale, sur la proposition du Président, il a été entendu que, pour les points relatifs aux grandeurs photographiques non encore résolus, toute liberté sera laissée aux observateurs. Le Président a fait connaître ensuite qu'un Catalogue photométrique fondé uniquement sur la photographie est entrepris à l'Observatoire de Paris; à un autre point de vue, que cet Observatoire distribue aux astronomes qui en font la demande des règles graduées sur verre permettant de relever à un trentième de millimètre, sans microscope, les positions des étoiles sur les cartes héliogravées, enfin que le calcul des éléments des clichés de la Carte a été commencé à Bruxelles et à Paris.

Avant de lever la séance, le Président a tenu à exprimer les regrets qu'a causés à tous les membres du Congrès l'absence de Sir William Christie, astronome royal de Greenwich, empêché par la maladie, et a prié M. Cowell, premier assistant de cet Observatoire, d'être auprès de Sir William Christie l'interprète du Congrès en lui exprimant les vœux de tous pour le prompt rétablissement de sa sauté.

Il a rendu à Sir David Gill, l'âme de ce Congrès, l'hommage qui lui était dû et a remercié les membres du Bureau et ceux des Bureaux des Commissions pour l'activité et la courtoisie qu'ils ont apportées dans l'accomplissement de leur tâche.

Sir David Gill, répondant à M. le Président, dit que tous les astronomes étrangers présents ont été, ainsi que lui-même, profondément touchés de l'accueil si cordial qui ne leur a jamais fait défaut à Paris, et remercie particulièrement M. le Directeur de l'Observatoire.

M. Backlund, au nom des Directeurs des Observatoires étrangers, prononce les paroles suivantes:

« Je désire proposer au Comité permanent d'exprimer au Gouvernement français toute notre gratitude pour l'accueil que nous avons tous reçu ici et pour le grand intérêt qu'il a toujours porté à l'œuvre internationale de la Carte et du Catalogue photographique du Ciel. Nous aimons d'ailleurs à rappeler que ce grand travail a pris naissance ici même, il y a plus de 20 ans. » (Approbation unanime.)

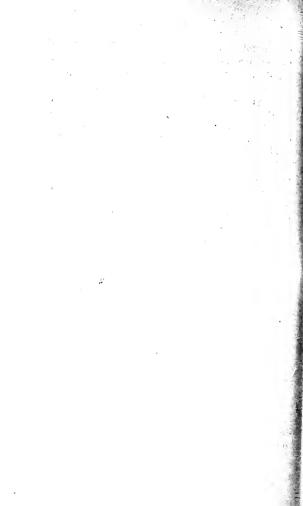
M. H.-II. Turner, au nom des Secrétaires étrangers du Congrès, propose que les remerciments reconnaissants du Comité soient adressés aux Secrétaires français.

M. Gonnessiat demande que le procès-verbal contienne une mention spéciale de la gratitude

des membres du Congrès envers leur Président d'honneur Sir David Gill. Dans les séances générales, dans les séances de Commission, en dehors même des réunions de travail, son activité juvénile et vraiment merveilleuse a été, pour tous ceux qui ont été appelés à en être les témoins, un sujet de joie et un fortifiant exemple. (Applaudissements unanimes.)

Le vœu a été exprimé, au cours du Congrès, notamment au banquet de clôture, que la prochaine réunion ait lieu à Paris dans 4 ans. Tout donne à penser que les questions restant à l'étude et le travail des fondamentales auront assez progressé pour que cette réunion soit nécessaire. Les astronomes français seront heureux de saisir cette occasion de renouer des

relations si agréables pour eux.



#### LES

# MARÉES DE L'ÉCORCE

ET

## L'ÉLASTICITÉ DU GLOBE TERRESTRE (1);

PAR M. CII. LALLEMAND.

#### I. - Exposé préliminaire.

La curiosité humaine est insatiable; mais la Science ne recule devant aucun problème, fût-il en apparence insoluble.

Après avoir dérobé aux astres errants des cieux le secret des mouvements de la Terre, dont l'immuabilité, pourtant, passait jusque-là pour un dogme; après avoir mis à nu, jusque dans leurs plus infimes détails, les lois de ces mouvements, les savants, et non les moindres, car le premier fut Lord Kelvin, se sont demandé si la forme même du globe ne serait pas, comme

<sup>(1)</sup> Pour la rédaction de cette Notice, M. Henri Poincaré, à plusieurs reprises, a bien voulu m'aider de ses précieux conseils. Je tiens à lui en exprimer ici toute ma gratitude.

l'est sa position dans l'espace, sujette à des changements périodiques; autrement dit si, au lieu d'être un solide indéformable, la Terre ne serait pas un corps élastique, sans cesse modifié par les forces qui le sollicitent, et notamment par les attractions variables de la Lune et du Soleil.

Et sans tarder, on a cherché les moyens de mesurer la rigidité du globe.

Ces moyens sont divers:

Tout d'abord, si la Terre était un fluide parfait, l'homme, en l'absence de points fixes de repère, n'observerait à la surface aucun mouvement provoqué par les astres : le pêcheur, en pleine mer, ignore la marée.

Au contraire, si le globe était absolument rigide, les marées océaniques, du moins les ondes lentes, peu troublées par l'inertie ou la viscosité des eaux, offriraient, en moyenne, une amplitude égale à celle que veut la théorie.

En fait, les mouvements des mers par rapport aux rivages sont perceptibles; mais l'amplitude en est moindre que la valeur calculée. C'est une preuve que le globe présente une certaine élasticité. Le rapport des deux nombres en fournit une mesure.

Les déviations relatives du pendule par rapport au sol en fournissent une seconde.

En chaque lieu du globe, en effet, le fil à plomb reste constamment normal à la surface de niveau, incessamment changeante avec la

position des astres qui produisent les marées.

La Terre étant élastique, la déviation observée n'est qu'une fraction de la déviation théorique, et cette fraction est égale au coefficient de réduction d'amplitude des marées.

Enfin, parmi les mouvements dont la Terre est animée, figure, comme Euler, le premier, l'a montré, un léger déplacement des pôles à la surface du sol.

Si la Terre était rigoureusement indéformable, ce mouvement aurait une période de 305 jours sidéraux. S. Newcomb (1) a fait voir que cette période s'allonge si le globe est élastique.

L'observation du mouvement et la détermination de sa période, comparée avec le chistre théorique, donneront une troisième mesure de

la rigidité de la Terre.

Le problème étant ainsi posé, passons d'abord en revue les diverses tentatives jusqu'alors faites pour le résoudre, par l'une ou l'autre des méthodes précédentes.

Dès 1877, abordant, après Lamé. le difficile problème de la déformation d'une sphère élastique soumise à l'attraction lunaire, Lord Kelvin (2) en concluait que, si la masse terrestre avait

<sup>(1)</sup> On the dynamic of the Earth's rotation (Monthly Notices of the Royal Astronomical Society, t. III, 1892).
(2) Natural Philosophy, 2° Partie.

seulement la rigidité du verre, elle subirait des marées atteignant la moitié et, si elle était d'acier, le tiers de ce que l'on constaterait sur un globe liquide. Finalement, Lord Kelvin assignait à la Terre une élasticité intermédiaire entre ces deux limites.

Nous verrons que cette hypothèse est aujourd'hui pleinement confirmée.

Pour les ondes océaniques à longue période et notamment pour l'onde semi-mensuelle, Laplace estimait que les caux de la mer ont le temps de prendre, à très peu près, la position d'équilibre.

En 1881, disposant d'observations de ces marées, faites, pendant 33 années, en divers ports des Indes, Sir G.-H. Darwin les rapprochait des ondes correspondantes calculées pour une Terre indéformable. L'amplitude n'atteignant que les  $\frac{2}{3}$  de la valeur théorique, la rigidité meyenne  $\rho$  du globe devait, selon lui, être comparable à celle de l'acier, soit

p = 7.7 (1).

Tout dernièrement, Schweydar (2) abordait à

<sup>(1)</sup> En vue de simplifier les nombres, nous adopterons systématiquement, pour la mesure des rigidités, une unité auxiliaire égale à 10<sup>11</sup> unités C.G.S., soit à 10<sup>11</sup> dynes par centimètre carré.

<sup>(2)</sup> Ein Beitrag zur Bestimmung des Starheits-Koeffizienten der Erde, in Gerland's Beiträge zur Geophysik, t. IX, 1907.

son tour le même problème pour une Terre, incompressible et élastique, constituée suivant la loi de Roche-Wiechert. c'est-à-dire formée d'une écorce, de densité 3, 2, recouvrant un noyau de densité 8, 2 et de rayon égal à 0, 78 R, R étant le rayon terrestre.

Ayant réuni 194 observations de marée de quinzaine et de marée mensuelle, faites, de 1868 à 1903, dans 43 ports des océans Atlantique, Pacifique et Indien, Schweydar obtenait pour le globe, avec les premières, une rigidité

$$\rho = 6$$
, r

et, avec les secondes.

$$\rho = 5, 5.$$

Mais, dans l'intervalle, les recherches avaient été dirigées aussi d'un autre côté. Il s'agissait de constater la réalité du petit mouvement des pôles, dont Euler avait démontré l'existence théorique.

Malgré l'insuccès des tentatives à cet égard, faites, de 1842 à 1873, à l'Observatoire de Pulkowa, l'Association géodésique internationale, en 1888, reprenait à son tour la question. Une série d'observations comparatives, poursuivies sans interruption pendant près de 2 années, en 1889 et 1890, dans les Observatoires de Berlin, Potsdam et Prague, mettaient nettement en évidence, dans les latitudes de ces trois stations,

44

une même variation, continue et périodique, dont l'amplitude, en 6 mois, n'atteignait pas moins de o", 5 à o", 6.

Ce résultat pouvait assurément provenir d'un déplacement du pôle de rotation à la surface même du globe. Mais ce n'était là qu'une probabilité.

A titre de contrôle, une seconde série de mesures furent simultanément faites, du 1<sup>er</sup> mai 1891 au 1<sup>er</sup> juin 1892, à Berlin et à Honolulu, c'està-dire en deux lieux situés à la même latitude, mais distants de 171° en longitude.

Comme on le supposait, les variations accusées par les latitudes furent exactement inverses dans les deux stations.

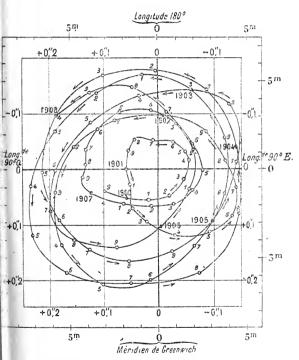
Le doute n'était plus possible.

En vue de déterminer avec précision les lois du mouvement des pôles, l'Association géodésique internationale fit dès lors installer, dès 1900, sur le parallèle 39°8′ de l'hémisphère Nord à Mizusawa (Japon), Tschardjui (Asie centrale), Carloforte (Sicile), Gaithersburg (près Washington), Cincinnati (Ohio, États-Unis) et Ukiah (au nord de San-Francisco), six stations pour l'observation continue des latitudes.

Depuis 1906, deux nouvelles stations fonctionnent en outre dans l'hémisphère Sud, à Bayswater (près Perth, Australie) et à Oncativo (non loin de Cordoba, République Argentine), toutes deux sur le parallèle 31°55′ S., mais avec 180° d'écart en longitude.

Les résultats, publiés par le Professeur Th. Al-

Fig. 1.



Déplacement du pôle Nord de la Terre durant la période 1900-1908.

brecht (1), décèlent un mouvement très com-

plexe (fig. 1).

Dès 1891, l'astronome américain Chandler (2) signalait, dans ce déplacement, l'existence de deux petits mouvements circulaires, dont les périodes respectives seraient d'environ 12 et 14 mois (exactement 428,6 jours de temps moyen, ou 427 jours sidéraux, pour la seconde).

Plus tard Kimura (3) constatait, dans la variation des latitudes, l'existence d'un petit terme indépendant de la position du pôle. Élimination faite de ce terme, la période de Chandler s'allonge. D'après Kimura (4), elle aurait fentement crû, de 436 jours en 1893 à 442 jours en 1897, puis elle aurait diminué rapidement jusqu'à n'être plus que de 427 jours en 1907.

Cette même période de 14 mois a été retrouvée dans les observations de niveau moyen faites en divers points de la mer du Nord (Van de Sande-Backhuyzen) et du Pacifique

(Christie) (5).

(2) Astronomical Journal, t. XI, 1891.

(3) Harmonic Analysis of the Variation of Latitude during the years 1890-1905.

(§) Haid, Die modernen Ziele der Geodäsie, Karlsruhe, 1901.

<sup>(1)</sup> Astronomische Nachrichten, 1890 à 1909, et Resultate des internationalen Breitendienstes. Berlin, 1903, 1906 et 1909.

<sup>(4)</sup> New study of the polar motion for the interval 1890-1908, in Astron. Nachrichten, nº 4344, 1909.

Le premier des mouvements signalés par Chandler, ayant l'année comme période, est vraisemblablement d'origine météorologique.

Par contre, d'après un calcul de S. Hough (1), basé sur la remarque de Newcomb, la période du mouvement culérien correspondrait à celle de Chandler, si la Terre, supposée homogène, avait la rigidité de l'acier

$$p = 7, 7.$$

Reprenant un peu plus tard le même problème pour un sphéroïde élastique, homogène et incompressible. recouvert d'eau, Rudzki (2) trouvait, pour la rigidité du globe,

p = 17.

ou

$$\rho = 12, 5,$$

selon qu'il tenait compte ou non de la déformation des océans.

Plus récemment, Herglotz (3) montrait que la croissance de la densité du globe vers le centre en augmente considérablement la rigidité et que, dans l'hypothèse de Roche-Wiechert, les déformations de la Terre, sous l'influence luni-

<sup>(1)</sup> Philosophical Transactions, t. CLXXXVII, 1896.

<sup>(2)</sup> Anzeiger der Akad. der Wissenschaften, Cracovie, 1899. (3) Zeitschrift für Math. und Physik, 1905.

solaire, n'atteindraient que les 0,8 de ce qu'elles seraient pour une sphère homogène.

Dans ces conditions, à la période de Chandler (427 jours) correspondrait une rigidité

$$p = 11, 7,$$

au lieu de

$$9 = 9, 2,$$

pour un sphéroïde homogène.

Enfin, cette année même, reprenant la question par une méthode nouvelle. M. Stapfer (¹) était conduit à assigner à la Terre, supposée homogène, une rigidité de ¼ supérieure à celle de l'acier, soit

$$\rho = 9, 5.$$

Les marées de l'Océan et la variation des latititudes sont capables, on le voit, de fournir, pour l'élasticité du globe, une valeur déjà suffisamment approchée. Mais les déviations de la verticale semblent de nature à donner, du problème, une solution beaucoup plus rapide et plus sure.

La verticale, avons-nous dit. demeurant normale à la surface de niveau, les mouvements de celle-ci, manifestés par les marées, se traduisent, sur le pendule, par des oscillations obéissant aux mêmes lois, avec cet avantage toutefois de n'être pas troublées, comme les premières, par l'inertie ou la viscosité. Dès lors, avec le pendule, on peut utiliser, non seulement

<sup>(1)</sup> Sur la rotation de la Terre, 1909.

les ondes lentes, comme dans le cas des marées, mais surtout les ondes rapides, comme l'onde lunaire semi-diurne, qui est en même temps la plus importante et la plus facile à dégager des erreurs accidentelles d'observation.

Depuis longtemps, on cherchait à mettre en évidence les mouvements de la verticale. Dans le précédent *Annuaire* (1), j'ai rappelé les infructueuses tentatives faites, dans ce but, par d'Abbadie dès 1837, par Zöllner en 1872, Bouquet de la Grye en 1874, Sir W. Thomson en 1878, G. et H. Darwin en 1879, enfin par Wolf en 1883.

Les déviations à mesurer, il est vrai, sont extrêmement faibles (o",005 pour l'effet de l'attraction solaire); par contre, les effets perturbateurs dus à l'échauffement des couches superficielles du globe sous le rayonnement solaire sont relativement énormes : ils peuvent atteindre o",5. soit 100 fois l'effet à déceler.

Le problème semblait donc insoluble.

En donnant le moyen d'amplifier à volonté les mouvements en question, le pendule horizontal a permis de surmonter toutes les difficultés.

Dès 1890, avec un de ces appareils perfectionnés par lui, de Rebeur-Pachwitz réussissait à obtenir, à Wilhelmshaven (2) et à Puerto-

<sup>(1)</sup> Mouvements et déformations de la croûte terrestre. Notice B, p. 7 à 10.

<sup>(2)</sup> Das horizontal-Pendel, etc. (Nova Acta der Leopold-Carol. Akad., Halle, t. LX).

Orotava (île de Ténérisse), des résultats positifs, bien que légèrement faussés par le voisinage de la mer. Dans ces conditions, en effet, la masse d'eau mise en mouvement par le flux et le reflux exerce sur le pendule une attraction variable, tandis que son poids fait périodiquement fléchir le sol élastique de la côte.

Affranchies de cette cause d'erreur, d'autres séries d'observations furent faites, avec le même appareil, à Strasbourg (1) par de Rebeur (1892-1893), puis par Ehlert (1895-1896); à Nikolajew (2) (Russie), de 1893 à 1895, par Kortazzi; enfin à Heidelberg (1901-1902) par Schweydar (3), au moyen de deux pendules en croix, symétriquement orientés par rapport au méridien.

De cet ensemble d'observations, et toujours avec l'hypothèse de Wiechert, Schweydar (1) déduisait, pour le globe, une rigidité movenne

$$a = 6, 3,$$

à peu près égale à celle antérieurement tirée par lui de la considération des marées.

On obtient encore un résultat analogue, en partant des remarquables mesures des mouve-

<sup>(1)</sup> Horizontalpendelbeobachtungen, in Gerland's Beiträge, t. II et III.

<sup>(2)</sup> Investia Russk, Astronom, Obschestva, 4° Partie (1895) et 5° Partie (1896).

<sup>(3)</sup> Untersuchung der Oscillationen der Lotlinie, in Gerland's Beiträge, t. VII.

<sup>(1)</sup> Ein Beitrag zur Bestimmung, etc. (Op. cit.).

ments de la verticale faites par le professeur Hecker (1) à Potsdam (2).

Sir G.-H. Darwin (3) y voit une confirmation

de l'hypothèse de Lord Kelvin.

Mais la rigidité ainsi obtenue est bien inférieure à celle précédemment déduite des mouvements du pôle.

Recherchant dans une différence d'élasticité entre l'écorce et le noyau l'explication de cette anomalie, Schweydar (3) a reconnu qu'elle disparaîtrait si l'on pouvait assigner au noyau une rigidité

o == 20

et à l'écorce une rigidité

 $\rho = e, g$  seulement.

Ce dernier chiffre étant invraisemblable, Schweydar suppose qu'il doit exister, entre le noyau et la croûte, une couche plastique, dont les déformations, s'ajoutant à celles de l'écorce, feraient paraître beaucoup trop faible la rigidité de celle-ci.

(2) Voir Mouvements et déformations de la croûte terrestre (Op. cit., p. 11 et suiv.).

(3) The Rigidity of the Earth, in Rivista di

Scienza, t. V. Bologne, 1909.

<sup>(1)</sup> Beobachtungen an Horizontalpendeln über die Deformation des Erdkörpers unter dem Einfluss von Sonne und Mond. Berlin, 1907.

<sup>(4)</sup> Ein Beitrag zur Bestimmung, etc. (Op.cit.).

Mais Love (¹) combat cette hypothèse. En supposant, dit-il, un noyau infiniment rigide et une très mince couche fluide intercalaire, on serait conduit à donner à l'écorce, épaisse de 1400km par exemple, une rigidité égale à cinq fois celle de l'acier. Avec un noyau élastique, une couche fluide plus épaisse et une écorce plus mince, il faudrait assigner à celle-ci une rigidité plus grande encore. La Terre ne saurait donc être formée, ni d'un noyau fluide inclus dans une écorce solide, ni d'un noyau et d'une écorce tous deux solides, mais séparés par une nappe fluide continue.

Tel est actuellement l'état de la question. Ce court apercu historique suffit à en montrer

les difficultés.

Je me suis proposé de la reprendre. Vu l'extrême petitesse des déformations en cause, j'ai pu simplifier notablement les calculs et formuler une théorie générale qui se résume ainsi:

Soit une Terre d'abord homogène, sphérique et absolument indéformable, sur laquelle agit une petite force perturbatrice, ayant respectivement comme axe et comme plan de symétrie un diamètre de la sphère et le grand cercle

<sup>(1)</sup> The yielding of the Earth to disturbing forces (Proceedings of the Royal Society, t. LXXXII, 1909), et Monthly Notices, t. LXIX, 1909.

perpendiculaire à ce diamètre. Ce sera, par exemple, la force centrifuge, née de la rotation du globe sur lui-même, ou bien encore l'effet de l'inégalité des attractions exercées par un astre sur le centre de la Terre et sur chacun de ses points, diversement éloignés.

La force perturbatrice en question transforme les surfaces de niveau, et notamment le  $g\acute{e}o\ddot{c}de(^1)$ , originairement sphériques, en des ellipsoïdes, dont le très faible aphaissement  $\alpha$ , proportionnel à cette force, se calcule aisément et lui sert de mesure.

mesure.

Supposons maintenant à la Terre une certaine élasticité.

La surface libre prend, elle aussi, une forme ellipsoïdale, d'aplatissement réduit,  $k_e \alpha$ , dépendant d'un certain module élastique  $k_e$ .

Comme conséquence. l'aplatissement du géoïde subit un accroissement,  $k_c k_e \alpha$ , dont le module  $k_c$ est lié à la répartition des densités dans l'inté-

rieur du globe.

Cette modification, à son tour, se répercute sur la surface libre et ainsi de suite, les déformations successives des deux surfaces réagissant les unes sur les autres à la manière des charges électriques accumulées par influence sur les deux faces d'un condensateur.

<sup>(1)</sup> On appelle ainsi la surface de niveau qui sert à définir la figure de la Terre et dont la caractéristique est d'embrasser un volume égal à celui du globe.

Sous cette double action réciproque, les aplatissements initiaux s'amplifient et finalement atteignent deux limites,  $\alpha_g$  pour le géoïde,  $\alpha_e$  pour la surface libre ou l'écorce, liées à l'aplatissement initial  $\alpha$  et aux modules de constitution  $k_c$  et d'élasticité  $k_e$ , par les formules suivantes :

$$\alpha_g = \frac{1}{1 - k_c k_c} \alpha, \quad \alpha_e = k_e \alpha_g.$$

Connaissant, par les mesures géodésiques ou par les observations de la pesanteur, l'aplatissement effectif  $\frac{1}{297}$  du globe (1), on en déduit aisément, par comparaison avec l'aplatissement  $\frac{1}{578}$  du à la seule force centrifuge, la valeur du module de constitution,

 $k_c = 0,486.$ 

D'autre part, ayant pu mesurer l'amplitude

$$m = \alpha_g - \alpha_e$$

de certaines marées océaniques (marées de quinzaine), ou bien, parmi les mouvements relatifs de la verticale, celle de l'onde lunaire semi-diurne, par exemple, on obtient autant de valeurs différentes du module élastique  $k_e$ , en comparant cette amplitude avec celle des mouvements théoriques correspon-

<sup>(1)</sup> Geodetic operations it the United States, 1906-1909, by O.-II. Tittmann and J. Hayford. Washington, 1909.

dants, calculés pour une Terre indéfermable. D'après toutes les données de cette nature recueillies jusqu'alor, le facteur  $\frac{m}{\alpha}$  de réduction des marées océaniques et des déviations de la verticale serait compris entre 0,64 et 0,68.

Or, combinée avec les formules ci-dessus, la relation de Newcomb s'écrit :

$$\frac{m}{\alpha}=\frac{z}{z_0}$$

τ<sub>0</sub> étant la période d'Euler, 3ο5 jours, et τ la période effective, 427 à 442 jours, d'après Chandler et Kimura. On en tire

$$\frac{m}{\alpha} = 0.69 \text{ à } 0.71,$$

chiffres très voisins des précédents.

Ainsi disparait l'anomalie précédemment signalée entre les deux modes de détermination de l'élasticité du globe terrestre.

Enfin, Schweydar ayant, dans l'hypothèse de Roche-Wiechert, établi une relation entre le facteur de réduction des marées et le coefficient moyen de rigidité du globe, on en déduit immédiatement qu'à la valeur  $\frac{n}{3}$  pour le facteur  $\frac{m}{3}$ 

correspond, pour la Terre. une rigidité moyenne

$$\rho = 6, 3,$$

intermédiaire entre celle du cuivre

$$p = 4.7$$

et celle de l'acier

$$p = 7, 7.$$

Dans ces conditions, les marées de l'écorce auraient même grandeur que les marées océaniques, supposées affranchies des effets de l'inertie et de la viscosité des eaux.

Les unes et les autres auraient une amplitude égale aux  $\frac{2}{3}$  de celle de la marée théorique sur un globe indéformable.

La marée semi-diurne de l'écorce, nulle aux pôles, atteindrait à l'équateur o''', 34 en moyenne, du fait de la Lune, et o''', 15 pour le Soleil, soit o''', 49 au moment des pleines lunes équinoxiales et seulement o''', 19 lors des quadratures.

A 45° de latitude, on aurait encore la moitié des chiffres précédents, soit o<sup>m</sup>, 10 au moment des quartiers et o<sup>m</sup>, 25 lors des pleines lunes.

Une seule anomalie subsiste dans les chiffres précédents : c'est la tres grande différence trouvée, à Potsdam, dans le facteur de réduction des mouvements de la verticale pour le sens Est-Ouest (0,66) et pour le sens Nord-Sud (0,4).

Cette dissymétrie tient-elle à l'instrument? Aux conditions de son installation? Ou encore à la contexture de l'écorce en ce point?

Ou bien, comme j'en émettais l'hypothèse dans le précédent *Annuaire*, est-elle en relation plus ou moins éloignée avec la forme tétraédrique du solide terrestre, dont l'arête européo-asiatique, orientée Est-Ouest, passe non loin de Potsdam?

C'est là un point que, seule, permettra d'élucider la répétition de mesures analogues faites en d'autres lieux du globe, choisis de préférence au centre des continents, pour éviter l'influence perturbatrice du voisinage des mers.

Déjà l'on doit à l'Association géodésique internationale la belle découverte du mouvement des pôles. Nul doute qu'elle n'ait à cœur de ré-

soudre ce nouveau problème.

Après cet exposé sommaire de la nouvelle méthode suivie et des premiers résultats obtenus, nous allons maintenant reprendre, avec plus de détails, chacun des points de la question.

- II. Marées théoriques du géoïde et mouvements du pendule sur une Terre absolument rigide.
- A. Exposé général. Rappelons d'abord quelques faits connus.

En vertu de la gravitation universelle, toutes les molécules matérielles répandues dans l'espace s'attirent mutuellement, en raison directe de leurs masses et en raison inverse du carré de leurs distances.

Sur une molécule de la surface terrestre la masse entière du globe exerce de la sorte une attraction, dite centripète, qui, combinée avec la force centrifuge née de la rotation de la Terre sur elle-même, constitue la pesanteur. La direction de cette résultante, en chaque lieu, ou la verticale, est donnée, par le fil à plomb.

On appelle surface de niveau toute surface normale en chacun de ses points à la verticale.

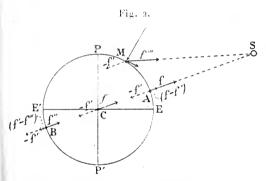
Par un point donné, il passe une surface de niveau et une seule; toutes ces surfaces étant concentriques, chacune d'elles peut être caractérisée par le volume qu'elle embrasse. Celle de ces surfaces qui se rapproche le plus de la surface moyenne des océans sert à définir la figure de la Terre et, pour cette raison, se nomme le géoïde.

Si la Terre était isolée dans l'espace, les verticales auraient toutes, par rapport au sol, une direction immuable; par suite, les surfaces de niveau, y compris le géoïde, garderaient une

forme invariable.

Mais, outre la Terre, le monde renferme une infinité d'astres et, sur chacune des molécules terrestres, l'un quelconque de ces astres exerce une attraction proportionnelle à sa masse, condensée par hypothèse au centre, et inversement proportionnelle au carré de la distance de ce centre à la molécule considérée.

Si cette distance était partout la même, toutes les molécules terrestres tomberaient sur l'astre avec la même vitesse; rien ne serait changé dans l'équilibre relatif des forces constituant la pesanteur; en particulier, la direction de la verticale par rapport au sol ne serait pas altérée.



f, f', f'', f''', Attractions respectivement exercées par l'astre S aux points A, C, B et M de la Terre. E, E', Equateur. P, P', Pôles.

Mais à cause des dimensions mêmes de notre globe que, tout d'abord, pour simplifier, nous supposerons homogène, indéformable, immobile et sphérique, cette égalité des distances et, conséquemment, celle des attractions corrélatives n'existent pas. L'hémisphère éclairé par l'astre

45

en est plus proche; il est dès lors plus attiré

que l'hémisphère dans l'ombre.

En fait, les choses se passent comme si la Terre tombait sur l'astre S  $(fig.\ 2)$ , avec une vitesse répondant à l'attraction f' exercée par ce dernier sur le centre C du globe. Pour ramener la Terre au repos relatif, il suffit d'appliquer, en tous ses points, une force, -f', égale et contraire à l'attraction subie par le centre.

Dès lors, en un point M de la surface, la pesanteur n'est troublée qu'à raison du petit écart de grandeur et du défaut de parallélisme qui existent entre les attractions, f' et f''', exercées par l'astre respectivement sur le centre du globe

et sur le point considéré.

La résultante des actions parasites, -f' et f''', ou force perturbatrice, atteint son maximum, (f-f') ou (f'-f''), aux deux extrémités, A et B, du diamètre terrestre pointé sur l'astre, c'est-à-dire aux deux points respectivement le plus rapproché et le plus éloigné de celui-ci. Elle est positive au premier de ces deux points et négative au second; autrement dit, elle est centrifuge dans les deux cas et de sens contraire à la gravité, qui, elle, est centripète.

D'autre part, le long du cercle, qui sépare l'hémisphère éclairé de l'hémisphère dans l'ombre, la force perturbatrice est également verticale.

En chaque point, d'ailleurs, la force perturbatrice se dédouble en deux composantes, dont l'une, dirigée suivant la verticale, se combine avec la pesanteur. La diminution de celle-ci, quand l'astre est au zénith, peut atteindre o<sup>mg</sup>,11 par kilogramme, pour la Lune à sa moyenne distance de la Terre, et o<sup>mg</sup>,05 pour le Soleil. Ces chiffres sont réduits de moitié quand l'astre est à l'horizon.

Le Soleil et la Lune, l'un en raison de sa masse, l'autre à cause de sa proximité, sont d'ailleurs les deux seuls astres susceptibles d'exercer, à cet égard, une influence appréciable.

L'autre composante, perpendiculaire à la direction du fil à plomb, dévie celui-ci d'une quantité à, nulle aux deux extrémités du diamètre tourné vers l'astre, et nulle également sur le grand cercle perpendiculaire, la force perturbatrice, en ces divers points, étant verticale, avons-nous dit, comme la pesanteur elle-même.

Dans l'intervalle, la déviation à varie comme le sinus du double de la distance zénithale z de l'astre (1)

$$\delta = \alpha \sin \alpha z$$

avec

$$\alpha = \frac{3}{2} \, \frac{\mathrm{M}}{d^3},$$

M, masse de l'astre, rapportée à celle de la Terre; d, sa distance en rayons terrestres.

Le maximum  $\alpha$ , de  $\delta$ , a lieu quand  $z = 45^{\circ}$ ;

<sup>(1)</sup> Voir, Note-Annexe I, la démonstration de cette loi.

il atteint  $\pm$  o",018 pour la Lune, à sa moyenne distance de la Terre, et  $\pm$  o",008 pour le Soleil.

B. Marées du géoïde. — Aux verticales primitives, toutes dirigées vers le centre de la Terre, supposée, avons-nous dit, homogène, indéformable, immobile et sphérique, correspondaient un géoïde et, en général, des surfaces de niveau sphériques, ayant pour centre commun celui du globe.

Au faisceau des verticales déviées comme il vient d'être dit, correspond, dans le cas d'un seul astre perturbateur, un géoïde, dont, à raison de la symétrie, la forme est de révolution autour de la ligne des centres de la Terre et de l'astre.

D'après ce que nous venons de dire, la courbe génératrice de cette surface est telle qu'en chaque point la normale fait, avec le rayon vec-

m M M

Fig. 3.

teur, un très petit angle  $\delta$  (fig. 3), tel que  $\delta = \alpha \sin 2z,$ 

zétant l'angle compris entre l'axe de révolution

et le rayon vecteur.

Or, cette courbe, très peu différente d'un cercle, est une ellipse, dont l'aplatissement est égal à la déviation maxima z de la normale (1). cette déviation étant exprimée en parties du rayon. Dès lors, la surface en question est un ellipsoïde de révolution, allongé dans la direction de l'astre.

S'il y a plusieurs astres perturbateurs, les déformations ellipsoïdales correspondantes se combinent en une déformation ellipsoïdale

unique.

Si, maintenant, au lieu de regarder la Terre comme immobile et sphérique, nous lui restituons sa forme aplatie aux pôles et son mouvement de rotation sur elle-même, tout en lui laissant son homogénéité et son absolue rigidité, les petites déformations ellipsoïdales subies, de ces deux derniers chefs, par le géoïde sphérique

$$\tan \mathfrak{d} = \frac{e^2 \tan \mathfrak{g} \, z}{1 - e^2 + \tan \mathfrak{g}^2 z} \cdot$$

Si e est très petit, ainsi que 8, cette équation peut s'écrire

$$\mathfrak{d} = \frac{e^2}{2} \sin 2 \, \mathfrak{s},$$

avec

$$e^2 = 2 x$$
.

<sup>(</sup>¹) En effet, dans une ellipse d'excentricité e et d'aplatissement  $\alpha$ , l'angle  $\delta$  est donné par la formule

primitif, s'ajouteront à la précédente pour donner finalement lieu à une certaine surface résultante, elle-même ellipsoïdale, que nous appellerons le géoïde théorique instantané.

Si, tout en étant aplatie aux pôles, la Terre était formée de couches ellipsoïdales, homogènes et concentriques, et si les trois astres considérés, Terre, Lune et Soleil, conservaient entre eux, dans l'espace, les mêmes positions relatives, le géoïde instantané, malgré la rotation du globe sur lui-même, garderait une forme et une position immuables; après chaque intervalle de 24 heures sidérales, tous les points du globe se retrouveraient, par rapport à lui, dans la même situation.

Par suite, en chaque lieu de la Terre, on constaterait, dans le niveau du géoïde par rapport au sol, une oscillation verticale apparente, décomposable en une onde semi-diurne, avec maxima correspondant aux deux renflements symétriques, et une onde diurne, destinée à compenser l'inégal effet des deux renflements quand leur axe commun est incliné sur l'équateur.

Pour chacun des astres pris à part. l'onde semi-diurne a pour amplitude

> $m_{sd} = \mathrm{R} \, \alpha \cos^2 l \cos^2 \mathrm{D}$  (1), R. rayon moyen de la Terre.

<sup>(1)</sup> Voir, Note-Annexe II, Calcul des marées théoriques du géoïde, formule (4).

Cette amplitude est maxima à l'équateur, quand la déclinaison de l'astre est nulle; autrement, elle décroît comme le carré des cosinus de la latitude l du lieu et de la déclinaison D de l'astre. Elle est nulle aux pôles.

L'amplitude de l'onde diurne, au contraire,

 $m_d = \mathbf{R} \, \alpha \, \sin 2 \, l \, \sin 2 \, \mathbf{D} \quad (1),$ 

nulle en même temps que la latitude ou la déclinaison, croît avec elles, atteint son maximum à 45° de latitude, pour la plus forte déclinaison de l'astre, et s'annule de nouveau vers les pôles.

Mais la Terre n'est ni régulière de surface, ni homogène de constitution; dès lors, loin d'avoir la forme géométrique que nous lui avons tout d'abord supposée, le géoïde correspondant au globe immobile présente des saillies sous les reliefs continentaux et des méplats au droit des océans, moins denses que la croûte solide.

A la différence des renslements symétriques provoqués par l'attraction luni-solaire, ces bosses et ces dépressions locales suivent la planète dans sa révolution sur elle-même; mais, étant liées au sol, elles ne modifient en rien les oscillations apparentes, par rapport à ce même sol, du géoïde en chaque lieu.

D'autre part, le Soleil (2) et la Lune, dans le

<sup>(1)</sup> Voir, Note-Annexe II, Calcul des marées théoriques du géoïde, formule (5).

<sup>(2)</sup> Pour la clarté des explications, il est plus simple

ciel, tournent d'un mouvement étrograde autour de la Terre, avec des vitesses différentes et dans des orbites inégalement inclinées sur le plan de l'équateur terrestre.

De la, pour le géoïde instantané, de nouvelles causes de déformations périodiques, les unes liées au déplacement relatif des deux astres en ascension droite, les autres en relation avec

leurs changements de déclinaison.

Par suite des mouvements en question, les deux groupes d'ondes, diurnes et semi-diurnes, précédemment signalées, au lieu d'avoir pour uniques périodes le jour sidéral et le demi-jour, ont des périodes moyennes un peu plus longues et inégales, savoir : le jour et le demi-jour so-laires pour les unes; le jour lunaire, de 24<sup>h</sup>50<sup>m</sup> de temps moyen, et le demi-jour lunaire pour les autres.

Quand, par suite de son excès de vitesse, la Lune arrive en conjonction ou en opposition avec le Soleil, les renflements déterminés par les deux astres s'ajoutent l'un à l'autre; les effets se neutralisent partiellement, au contraire, quand le Soleil et la Lune sont en quadrature, le gonflement provoqué par l'un répondant alors à la dépression causée par l'autre et inversement

Dans les intervalles, les deux ondes lunaire et

et sans inconvénient de raisonner comme si le Soleil tournait antour de la Terre, bien qu'en fait ce soit l'inverse qui ait lieu.

solaire se combinent en une onde unique, d'amplitude intermédiaire entre ces deux limites.

Mais ce n'est pas tout.

Les orbites des deux astres étant inclinées sur l'équateur, les changements d'ascension droite de la Lune et du Soleil s'accompagnent de monvements en déclinaison et de légères variations dans les durées du jour solaire et du iour lunaire vrais.

Dès lors, en un lieu donné, de latitude l, la période et l'amplitude des ondes diurne et semidiurne oscillent respectivement autour d'une

movenne.

D'autre part, nous avions jusqu'alors supposé constantes les distances de la Terre à la Lune et au Soleil; mais, par suite de l'excentricité des orbites, ces distances, avec le temps, varient de  $\pm \frac{1}{18}$  pour la Lune, en 27 jours 13 heures (révolution anomalistique), et de  $\pm \frac{1}{60}$ en un an, pour le Soleil.

De là résulte encore, dans la hauteur des renflements du géoïde et dans l'amplitude des diverses ondes précédentes, une variation corrélative trois fois plus grande, atteignant  $\pm \frac{1}{6}$  pour la Lune et  $\pm \frac{1}{20}$  pour le Soleil.

Dans ces conditions, les choses se passent comme si l'on faisait interférer, avec chacune des ondes principales, supposée d'amplitude movenne, deux ondes satellites avant pour commune amplitude la demi-différence entre la moyenne et le maximum, et pour vitesses respectives la somme et la différence des vitesses de l'onde principale, d'une part, et de la variation d'amplitude, d'autre part (1).

De plus, aux ondes diurne et semi-diurne s'ajoutent d'autres ondes, d'amplitude beaucoup plus faible, dont la période est liée à celle de la révolution de chacun des deux astres autour de la Terre. C'est ainsi que, pour la Lune, on observe une onde de quinzaine (2).

(1) La vitesse d'une onde est le chemin angulaire qu'elle parcourt dans l'unité de temps ou, ce qui revient au même, le quotient de 360° par la période.

Soient :

n, la vitesse angulaire d'une onde de période T; n', la vitesse angulaire de variation (période T' > T) de l'amplitude  $\Lambda$  de cette onde, entre les limites (a-b) et (a+b).

$$n = \frac{2\pi}{T}, \qquad n' = \frac{2\pi}{T'}$$

avec

$$\Lambda = (a + b \sin n' t) \sin nt;$$

ce que l'on peut écrire

$$A = a \sin nt + \frac{b}{2} \cos (n - n') t$$
$$- \frac{b}{2} \cos (n + n') t.$$
$$c. q. F. D.$$

(2) Sa période est exactement de 13 14 h, 3, soit moitié de la durée de la révolution draconitique.

dont l'amplitude est

$$m_{sm} = \mathrm{R}\,\alpha_m\,\sin^2\!\mathrm{I}\left(\mathrm{I} - \frac{3}{2}\cos^2l\right)(^4)$$

et une onde mensuelle, d'amplitude

$$m_m = \operatorname{R} \alpha_m \, 2 \, e \left( 1 - \frac{3}{2} \sin^2 I \right) \left( 1 - \frac{3}{2} \cos^2 l \right) \, (1),$$

x<sub>m</sub>, valeur de x pour la moyenne distance de l'astre; e, excentricité de l'orbite; I, inclinaison de cette orbite sur l'équateur.

Le Soleil détermine une onde semi-annuelle et une onde annuelle répondant aux mêmes formules.

Il v a plus encore.

Le plan de l'orbite lunaire fait un angle t d'environ 5°9' avec celui de l'orbite terrestre, lui-même incliné de 23°27' sur l'équateur. De plus, le nœud ascendant de l'orbite lunaire fait le tour de l'écliptique en 18 ans  $\frac{2}{3}$ . Par suite, dans cet intervalle, comme on le voit aisément, l'inclinaison de cette orbite sur l'équateur terrestre varie entre deux limites respectivement égales à la somme, environ 29°, et à la différence, 18°, des inclinaisons des deux orbites, lunaire et solaire, sur le plan de l'équateur.

De là résulte, avec des oscillations correspondantes dans les amplitudes maxima des ondes

<sup>(1)</sup> Voir Note II, formules (10).

lunaires précédentes, une nouvelle onde, d'amplitude

$$m_p = \frac{1}{15} \operatorname{R} \alpha_m \left( 1 - \frac{3}{2} \cos^2 l \right)$$
 (1),

ayant 18 ans  $\frac{2}{3}$  de période et une autre onde, cent fois plus faible, de période moitié moindre.

De leur côté, la précession des équinoxes et la nutation terrestre font aussi varier à la longue, entre 22° et 24°,5, l'inclinaison de l'orbite solaire, ou du plan de l'écliptique, sur l'équateur; il en résulte encore de petites ondes spéciales, mais tout à fait négligeables.

L'étude complète de ces ondes multiples, entreprise tout d'abord par Laplace, a été complétée par Lord Kelvin et Sir Georges Darwin, sous le nom d'analyse harmonique (\*).

Notre seul but, ici, étant de donner une idée approchée des mouvements périodiques dont le géoïde est le siège, cette analyse détaillée ne ferait que compliquer inutilement et obscurcir la question.

(1) Voir Note-Annexe II, formule (13).

<sup>(2)</sup> Pour plus de détails à ce sujet, voir G.-H. Darwin, Report of a Committee for the harmonic Analysis of tidal observations. (British Association for the advancement of Science, Southport, 1883); P. Hatt, Notions sur les phémomènes des marées, 1885, et Explication élémentaire des marées (Annuaires du Bureau des Longitudes pour 1904 et 1905).

Traduisant en chilfres, avant d'aller plus loin. et toujours dans l'hypothèse d'une Terre indéformable. les indications précédentes, nous rappellerons simplement les périodes et les amplitudes moyennes des ondes principales, qui sont :

## 1º Pour la Lune :

a. Une onde semi-diurne, de 12<sup>h</sup> 25<sup>m</sup> de période, dont l'amplitude, nulle aux pôles, atteint o<sup>m</sup>, 50 en moyenne à l'équateur et, quand l'astre y passe en même temps, un maximum compris entre o<sup>m</sup>, 42, s'il est à l'apogée, et o<sup>m</sup>, 59, s'il est au périgée de son orbite;

b. Une onde diurne de 24°50° de période, nulle aux poles et à l'équateur, et dont le maximum, à 45° de latitude, quand la Lune atteint sa déclinaison la plus forte (28°45'), oscille entre les mêmes limites d'amplitude que l'onde

semi-diurne;

c. Une onde bi-hebdomadaire, dont l'amplitude, nulle à  $35^{\circ}$  i i' de latitude, atteint en moyenne o<sup>m</sup>, o i à l'équateur et o<sup>m</sup>, o 9 aux pôles, avec des variations de  $\pm \frac{1}{6}$ ;

d. Une onde mensuelle, égale, pour les mêmes lieux, à la moitié environ de la précédente;

c. Une onde de 18 ans  $\frac{2}{3}$  de période, à peu près égale, pour les mêmes lieux, aux  $\frac{3}{4}$  de la précédente.

## 2º Pour le Soleil:

a. Une onde diurne et une onde semi-diurne d'amplitude égale à o, 45 de celle des ondes lunaires correspondantes, soit à o<sup>m</sup>, 23 en moyenne, avec des variations de  $\frac{1}{20}$ , en plus ou en moins, suivant que l'astre, passant à l'équateur, est au périgée ou à l'apogée de son orbite;

b. Une onde semi-annuelle, dont l'amplitude, nulle à 35°14' de latitude, atteint o<sup>m</sup>, o2 à l'équa-

teur et om, o4 aux pôles;

c. Une onde annuelle, à peu pres égale, pour les mêmes lieux, à ½ de la précédente.

Pour une terre indéformable et au moment des pleines Lunes équinoxiales, la marée totale semi-diurne du géoïde pourrait donc atteindre, à l'équateur.

$$o^m$$
,  $5o + o^m$ ,  $23 = o^m$ ,  $73$  en moyenne

et même exceptionnellement

$$o^{m}$$
,  $59 + o^{m}$ ,  $24 = o^{m}$ ,  $83$ .

L'élasticité du globe, nous le verrons plus loin (§ III, C, b), a pour effet de majorer encore de  $\frac{1}{3}$  les chiffres ci-dessus.

C. Marées des Océans. — Tout ce qui vient d'être dit des marées du géoïde s'appliquerait à la surface libre des Océans si l'eau des mers avait une densité nulle, si elle était totalement dépourvue de viscosité, si les continents et les îles n'existaient pas et si la partie solide du globe était elle-même limitée par une surface de niveau.

Ces conditions étant loin d'être réalisées, les marées océaniques constituent un phénomène très complexe, ne suivant que d'assez loin, — du moins pour les ondes rapides (marées diurnes et semi-diurnes) plus troublées par l'inertie de la masse liquide, — les lois qui viennent d'être esquissées pour le géoïde.

Par contre, les ondes lentes (marée de quinzaine, marées mensuelle, semi-annuelle et de précession) sont moins affectées par l'inertie; de plus, elles sont partiellement amorties par les îles et les continents formant obstacles au mouvement. Dès lors elles se rapprochent davantage de leur valeur théorique.

III. — Marées du géoïde, marées de l'écorce, marées océaniques et mouvements du pendule sur une terre élastique.

A. Relations générales entre les marées effectives et la marée théorique du géoïde. — Jusqu'ici nous avons regardé la Terre comme un solide indéformable; mais il n'en est rien.

Or, tout changement provoqué dans la surface de niveau d'un corps élastique détermine, dans la surface libre, une altération correspondante, mais atténuée.

Inversement, toute modification de la surface libre se répercute, dans une mesure réduite, sur la surface de niveau.

Dans le premier cas, le coefficient  $k_c$  d'atténuation dépend du degré d'élasticité du solide;

il varie depuis o pour un corps d'une rigidité infinie, jusqu'à 1 pour un fluide parfait.

Dans le second cas, le coefficient  $k_c$  de réduction dépend de la constitution interne du corps ou de la répartition des densités; il est de 0,6, pour un corps homogène (1), c'est-à-dire de

(¹) Tisserand (Mécanique céleste, t. II) a donné l'équation de la surface de niveau d'un ellipsoïde homogène de révolution, dont l'aplatissement est α.

Si z est assez petit pour que les termes d'un ordre égal ou supérieur à z<sup>2</sup> soient négligeables, l'équation dont il s'agit peut s'écrire

$$(x^2+y^2)(1-0,4x)+z^2(1+0,8x)=\text{const.}$$

C'est l'équation d'un ellipsoïde de révolution, do**t** les deux axes,  $a_1$  et  $b_1$ , sont tels que

$$\frac{1}{a_1^2} = 1 - 0.7 \alpha, \qquad \frac{1}{b_1^2} = 1 + 0.8 \alpha;$$

d'où

$$\frac{b_1^2}{a_1^2} = 1 - 1, 2\alpha.$$

- z' désignant l'aplatissement, également très petit, de ce deuxième ellipsoïde, on a

(2') 
$$\frac{b_1^2}{a_1^2} = (1 - x')^2 = 1 - 2x';$$

agalant (1') et (2'), on en tire

$$\alpha' = 0.6 \alpha;$$

et

$$k_c = \frac{\alpha'}{\alpha} = 0.6.$$

densité, partout, identique; au contraire,  $k_c$  est nul si la densité, infinie au centre, décroît jus-

qu'à zéro à la surface.

Dans le cas actuel, nous l'avons vu (§ II, A), les modifications subies par la surface fondamentale de niveau, que nous appelons le géoide, sont toutes de forme ellipsoïdale. D'une manière générale, nous désignerons chacune d'elles par l'aplatissement correspondant, et, comme il est toujours extrêmement faible, nous négligerons, dans les calculs, les termes d'un ordre égal ou supérieur au carré de cet aplatissement. Cela étant, pour traduire les modifications successives de la surface de niveau et de la surface libre du solide terrestre, il suffira d'ajouter à l'aplatissement primitif, correspondant à l'hypothèse de la rigidité absolue, les aplatissements complémentaires relatifs à chacune des déformations subséquentes.

Si, à l'origine, par exemple, le solide, supposé formé de couches homogènes concentriques, est une sphère, les surfaces de niveau et, en particulier, le géoïde seront également des sphères, ou, ce qui revient au même, des ellipsoïdes

d'aplatissement nul.

Supposons maintenant qu'intervienne une action perturbatrice susceptible de produire sur la surface de niveau, dans l'hypothèse de l'absolue rigidité, une déformation ellipsoïdale d'aplatissement  $\alpha$ : la Terre n'étant pas rigide, on constatera, dans la surface libre, une déformation  $k_e \alpha$  correspondant à l'élasticité moyenne effective du solide.

A son tour, cette déformation provoquera, dans la surface de niveau, un aplatissement com-

plémentaire keke a.

Celui-ci, de nouveau, déterminera, dans la surface libre, un surcroît  $k_c k_e^2 \approx$  d'aplatissement, lequel entraînera de même une augmentation complémentaire  $k_e^2 k_e^2 \approx$  dans l'aplatissement de la surface de niveau et ainsi de suite, chaque modification dans l'une des surfaces ayant sa répercussion sur l'autre.

Finalement, les deux surfaces présenteront les aplatissements totaux,  $\alpha_g$  et  $\alpha_e$  ci-après, dont chacun est la somme des termes d'une progression géométrique décroissante, de raison  $k_c k_e$ , savoir :

1º Surface de niveau ou géoide :

(1) 
$$\alpha_g = \alpha + k_c k_c \alpha + k_c^2 k_c^2 \alpha + ... = \frac{\alpha}{1 - k_c k_c}$$

2° Surface libre :

(2) 
$$\alpha_c = k_e \alpha + k_c k_e^2 \alpha + k_c^2 k_c^3 \alpha + \ldots = k_e \alpha_g$$
.

Si, au lieu d'être des sphères, le solide en question et sa surface de niveau étaient primitivement des ellipsoïdes, ceux-ci se modifieraient simplement à raison des déformations ellipsoïdales  $\alpha_E$  et  $\alpha_C$ .

Si donc  $\alpha$  mesure la grandeur théorique initiale d'une marée de la surface de niveau,  $\alpha_{\mathcal{E}}$  représentera la marée correspondante du géoïde, tandis que  $\alpha_{\mathcal{E}}$  figurera la marée de l'écorce.

La surface des océans ayant naturellement tendance à se confondre avec une surface de niveau, la différence

$$m = \alpha_g - \alpha_e = (1 - k_e)\alpha_g$$

des deux aplatissements donnera la mesure des marées océaniques, ou tout au moins des marées assez lentes pour n'être pas troublées par l'inertie de la masse liquide.

Cette différence a pour expression

$$(3) m = \frac{1 - k_c}{1 - k_c k_e} \alpha.$$

Pour pouvoir déterminer les valeurs des deux modules  $k_c$  et  $k_c$ , il suffirait, à la rigueur. de savoir les effets produits sur le globe terrestre par deux forces perturbatrices de grandeur connue; mais on dispose actuellement d'un plus grand nombre de faits d'observation.

Tout d'abord, l'aplatissement pris, par le géoïde, sous l'action de la force centrifuge, permet d'obtenir immédiatement la valeur de  $k_c$ .

D'un autre côté, la déformation de ce même géoïde, liée aux petits mouvements du pôle terrestre et à la variation corrélative des latitudes géographiques, puis la grandeur des marées de quinzaine et des marées mensuelles, enfin les mouvements du pendule sous l'action perturbatrice de la Lune et du Soleil, donnent autent de moyens de calculer  $k_e$ .

Nous allons successivement les passer en revue.

cB. Relation entre l'aplatissement de la Terre et la constitution du globe. — Sur une Terre sphérique, absolument rigide et formée de couches homogènes concentriques, la force centrifuge, née de la rotation diurne, déformant la surface fondamentale de niveau, ou le géoïde, originairement sphérique lui aussi, l'aurait transformé en un ellipsoïde aplati de

$$\alpha_0 = \frac{1}{578} \quad (1).$$

(1) Calcul de l'aplatissement déterminé dans le géoïde par la force centrifuge, la Terre étant supposée indéformable.

P Fig. 4. M

Soient (fig. 4): ω, la vitesse angulaire de rotation diurne du globe Or, d'après les plus récentes mesures géodésiques, l'aplatissement effectif serait

$$\alpha_1 = \frac{1}{297}.$$

Cet aplatissement a dû être simultanément

terrestre.

$$\omega = \frac{2\pi}{86104 \text{ secondes}};$$

a, le rayon équatorial =  $6378000^{m}$ ;

g, l'accélération moyenne de la pesanteur = 9m, 81.

L'accélération de la force centrifuge à l'équateur est

$$\omega^2 a = 0^{m}, 384$$

et à la latitude l

$$\omega^2 a \cos l$$
.

Se combinant, en ce point, avec l'accélération centripète, elle a pour résultante la pesanteur g, dont la direction fait, avec celle de la force centripète, un petit angle è satisfaisant à la relation

$$\frac{\sin\delta}{\omega^2 a \cos l} = \frac{\sin l}{g},$$

qui se déduit immédiatement de la considération du triangle NMP. & étant très petit, on tire de cette relation

$$\delta = \frac{\omega^2 a}{2 g} \sin 2l.$$

Pour

réalisé par l'écorce et par le géoïde, lorsque la Terre était encore fluide.

Le module élastique  $k_e$  étant alors égal à 1, on devait, d'après les formules (1) et (2), avoir

(4) 
$$\alpha_e = \alpha_g = \alpha_1 = \frac{1}{1 - k_c} \alpha_0$$
 (1),

8 atteint son maximum:

$$\frac{\omega^2 a}{2 g} = 6'$$
, ou  $\frac{1}{578}$  en parties du rayon.

Comme on l'a vu précédemment (note 1, page 25). cette déviation maxima est égale à l'aplatissement  $\alpha_o$  de l'ellipsoïde que, dans notre hypothèse, serait devenue la surface de niveau; autrement dit,

$$\alpha_0 = \frac{\omega^2 a}{2 g} = \frac{1}{578}$$
. C. Q. F. D.

(1) Si, en même temps, la Terre avait eu partout la même densité,  $K_c$ , comme on l'a vu (note 1, page 36), eût été égal à 0,6, et dès lors on aurait eu :

$$\alpha_1 = \frac{\tau}{1-0.6} \times \frac{\tau}{578} = \frac{\tau}{231} \cdot$$

Ainsi, pour les deux cas extrèmes, celui d'une Terre sphérique absolument rigide et celui d'une Terre fluide homogène, on retrouve les deux aplatissements limites

$$\frac{1}{231}$$
 et  $\frac{1}{578}$ ,

respectivement obtenus par Clairaut, dès 1739, pour

ce qui suppose

$$k_c = 0,486.$$

La constitution du globe a sans doute peu changé depuis cette époque et le coefficient ci-dessus doit encore être exact aujourd'hui (1).

le cas d'un globe liquide et pour celui où la masse de la Terre eût été tout entière condensée au centre, hypothèse qui, pour la forme des surfaces de niveau, équivant à celle d'une Terre sphérique absolument rigide.

(1) Soient:

M, la masse de la Terre;

 $I_{o}$ , son moment d'inertie par rapport à la ligne des pôles:

E, l'énergie totale, ou la force vive provenant de la rotation diurne. On a

$$E = \frac{1}{2} \omega^2 I_0$$
 et  $I_0 = \frac{2}{5} M \alpha^2$ ;

d'où

$$E = \frac{1}{5} M \omega^2 \alpha^2.$$

D'autre part, la pesanteur  $g_a$  à l'équateur a pour expression

$$g_a = \frac{\gamma}{a^2}$$

y étant la constante de l'attraction universelle.

g étant peu différent de  $g_a$ , on peut finalement écrire

(3') 
$$\mathbf{x}_0 = \frac{\omega^2 a}{2 g} = \frac{5}{2} \frac{\mathbf{E}}{\gamma \mathbf{M}} a.$$

Si l'on admet que l'énergie totale E emmagasinée

Portons cette valeur dans les expressions (1), (2) et (3) de  $\alpha_g$ ,  $\alpha_e$  et m; elles donnent :

$$\alpha_g = \frac{1}{1 - o, 486 \, k_e} \, \alpha;$$

$$\alpha_g = \frac{1}{1 - o, 486 \, k_e} \, \alpha;$$
Marée de l'écorce :
$$\alpha_e = \frac{k_e}{1 - o, 486 \, k_e} \, \alpha = k_e \, \alpha_g,$$
Marée océanique :
$$m = \frac{1 - k_e}{1 - o, 486 \, k_e} \, \alpha = (1 - k_e) \, \alpha_g.$$

Si la Terre était fluide, on aurait en outre

$$k_c = 1$$

et les expressions ci-dessus se réduiraient à

$$\alpha_c = \alpha_g = 1,94\alpha$$
, avec  $m = 0$ .

Les marées de l'écorce atteindraient à peu près le double des marées théoriques; mais, comme on le sait déjà, les marées océaniques et

dans le globe n'a pas dû sensiblement diminuer, non plus que le volume de la Terre et le rayon équatorial a, depuis le début de la formation d'une croûte solide, il résulte de la formule (3') que l'aplatissement  $\mathbf{z}_0$ , lui aussi, a dû rester constant ou à peu près.

les mouvements relatifs de la verticale seraient nuls.

C. — Détermination du module élastique k<sub>c</sub>. a. Par le mouvement des pôles. — Si la Terre, avons-nous dit, était absolument rigide, la période de ce mouvement serait

 $\tau_0 = 305$  jours sidéraux.

En réalité, le globe étant élastique, cette période z varie entre 427 et 442 jours.

Newcomb a montré que, dans ce cas, les marées  $\alpha_g$  du géoïde sont amplifiées. Cette amplification  $\frac{\alpha_g}{\alpha}$  et celle  $\frac{\alpha_1}{\alpha_0}$ , précédemment constatée à propos de la force centrifuge (note 1. page 40), seraient liées entre elles par une relation qui peut s'écrire ainsi :

$$\left(\frac{\alpha_g}{\alpha}-1\right)\!:\!\left(\frac{\alpha_1}{\alpha_0}-1\right)\!=1-\frac{\tau_0}{\tau}\cdot$$

Mais, des formules (1), (3) et (4), on tire aussi

$$\left(\frac{\alpha_g}{\alpha} - 1\right) : \left(\frac{\alpha_1}{\alpha_0} - 1\right) = 1 - \frac{m}{a};$$

ce qui suppose

$$\frac{m}{a} = \frac{\tau_0}{\tau} = \frac{305^{j}}{427 \text{ à } 442} = 0.71 \text{ à } 0.69,$$

d'où l'on déduit, par les formules (5),

$$k_e = 0.437 \text{ à } 0.465,$$

et finalement

$$\alpha_g = 1,27 \alpha \text{ à } 1,29 \alpha \quad (1),$$
 $\alpha_e = 0,55 \alpha \text{ à } 0,60 \alpha,$ 
 $m = 0,71 \alpha \text{ à } 0,69 \alpha.$ 

Ainsi, du fait de l'élasticité de la Terre, les marées effectives du géoïde excéderaient d'un peu plus de  $\frac{1}{4}$  les marées théoriques correspondantes, tandis que les marées de l'écorce et les marées océaniques en seraient respectivement les  $\frac{6}{10}$  et les  $\frac{7}{10}$ .

b. Détermination du module élastique k<sub>e</sub> par les marées océaniques. — Dès 1881, avons-nous dit, sir G.-H. Darwin, ayant réuni 33 années d'observation de la marée de quinzaine et de la marée mensuelle, pour divers ports des Indes, avait trouvé leur amplitude moyenne égale aux  $\frac{2}{3}$  seulement de celle des marées théoriques

$$\frac{\alpha_g}{\alpha} = 1 + \frac{1}{15} = 1,266.$$

<sup>(1)</sup> Adoptant pour la période τ le chiffre de 427 jours, S.-S. Hough (*Phil. Trans.*: op. cit.) et G. Herglotz (*Zeitsch. für Math. und. Phys.*: op.

cit.) en avaient tiré, pour le rapport  $\frac{z_g}{z}$ , une valeur

correspondantes. En fait, les rapports étaient :

Pour la marée de quinzaine... 
$$\frac{m}{\alpha} = 0.675$$

Pour la marée mensuelle ..... 
$$\frac{m}{\alpha} = 0,68$$

Les valeurs correspondantes de  $k_e$ , tirées de la dernière des formules (5), sont :

$$k_e = \frac{1 - \frac{m}{\alpha}}{1 - o, 186 \frac{m}{\alpha}} = \begin{cases} o, 484 & \text{mar\'ee} \\ o, 479 & \text{mar\'ee} \\ \text{mensuelle.} \end{cases}$$

Plus récemment, ayant rassemblé 194 observations de marées océaniques de quinzaine et de marées mensuelles pour un ensemble de ports situés aux Indes, en Arabie, en France, en Angleterre et en Norvège, Schweydar (1) en

<sup>(1)</sup> W. Schweydar, Ein Beitrag zur Bestimmung, etc.: op. cit. Les observations utilisées se réfèrent aux périodes et aux ports ci-après, dont les latitudes s'échelonnent entre 6° 2′ N et 70° 20′ N, savoir :

Galle (1884-1890), Colombo (1884-1890), Minicoy (1891-93), Trincomalee (1890-92), Tuticorin (1888-1892), Pamban (1878-83), Cochin (1886-92), Port-Blair (1890-91, 1900-02), Madras (1880-90, 1900-02), Mergui (1889-93), Karwar (1878-83), Mormugao (1884-89), Vizagapatam (1879-85), Bombay Apollo Bandow (1878-92 et 1900-02) et Prince's Dock

a déduit, pour le même rapport  $\frac{m}{\alpha}$ , les valeurs suivantes:

 $\frac{m}{\alpha} = 0.66$ , avec les marées de quinzaine,  $\frac{m}{\alpha} = 0.64$ , avec les marées mensuelles.

Les valeurs correspondantes de  $k_c$  sont :

 $k_e = 0.50$  (marées de quinzaine),  $k_e = 0.52$  (marées mensuelles).

Des formules (5) on tire

$$\begin{cases} \alpha_g = 1,32 \text{ (ou } 1,34)\alpha, \\ \alpha_e = 0,66 \text{ (ou } 0,69)\alpha, \\ m = 0,66 \text{ (ou } 0,64)\alpha. \end{cases}$$

(1888-92, 1901-03), Porthandar (1900-01), Kurrachee (1868-71, 75-78, 79-92), False-Point (1881-85), Okha-Point (1871-75), Perim (1900-02), Aden (1879-92 et 1900-02), Hong-Kong (1889), Swatow (1897-98), Maurice (1838-39), dans les océans Pacifique et Indien; Le Socoa, Fort-Bayard, La Rochelle, Saint-Nazaire, Brest, Saint-Servan, Cherbourg (1875), Panobscot Bay (1870-75), Ramsgate (1864), Liverpool (1857-67), West Hartlepool (1858-1861), Oscarshorg (1877-78 et 1887-85), Christiania (1888-1889 et 1892-93), Arendal (1888-89), Stavanger (1899-1901), Bergen (1887-85 et 93-91), Bodő (1896-97 et 1900-01), Fincide (1896-98), Kabelwaag (1884-85) et Vardő (1881-82 et 91-92), dans Focéan Atlantique.

Ainsi, les marées océaniques et les marées de l'écorce seraient égales; elles atteindraient environ les  $\frac{2}{3}$  des marées théoriques correspondantes  $\alpha$  du géoïde et la moitie de ses marées effectives  $\alpha_g$ .

Autrement dit, les marées de l'écorce auraient une amplitude égale au tiers de ce qu'elle serait si la Terre avait la consistance d'un liquide, leur amplitude, en ce dernier cas, étant, comme on l'a vu (§ B), à peu près double de l'amplitude théorique.

c. Détermination du module élastique k<sub>e</sub> par les mouvements relatifs du pendule. — En discutant l'ensemble des observations du pendule horizontal faites à Strasbourg (de Rebeur et Ehlert, 1892-96), à Nikolajew (Kortazzi, 1894-95) et à Heidelberg (Schweydar, 1901-02) (1), Schweydar a trouvé que la déviation observée

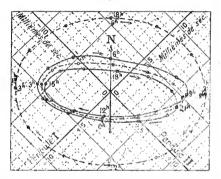
<sup>(1)</sup> Les mesures analogues, faites par de Rebeur à Wilhelmshaven et à Puerto Orotava (île de Ténériffe), ont été laissées de côté, comme étant viciées par le voisinage de la mer. Les observations du même observateur, à Potsdam, ont été aussi écartées, pour cause de lacunes, et parce que, de plus, les déviations diurnes de la verticale, liées au gonflement des couches superficielles du sol sous le rayonnement solaire, atteignaient jusqu'à o",5, soit 50 fois l'amplitude (environ o",or) de la déviation lunaire. L'élimination de cette influence perturbatrice, dans les moyennes, fût alors, en effet, devenue par trop incertaine.

atteignait, en moyenne, les 3 de la déviation théorique correspondante; autrement dit que

$$\frac{m}{\alpha} = 0.67,$$

chiffre peu différent de celui tiré des marées océaniques.

Fig. 5.



Moyen mouvement journalier de la pointe d'un pendule à Potsdam sous l'action de la Lune.

(1re Période : décembre 1902-mai 1905.)

— Mouvement observé. -.-. Onde semi-diurne observée. - - Onde semi-diurne théorique.

Dans le précédent *Annuaire* (1), j'ai décrit, avec quelques détails, les récentes expériences de même nature, effectuées à Potsdam, de 1902

<sup>(1)</sup> Mouvements et déformations : op. cit.

à 1907, par le professeur Hecker, au moyen de deux pendules horizontaux en croix, du système de Rebeur, installés à 25<sup>m</sup> de profondeur, dans un puits où l'action perturbatrice du rayonnement solaire se trouvait réduite à ½ de sa grandeur à la surface. Trois séries de mesures ont été ainsi faites, embrassant, l'une 29 mois, la seconde 23 mois et la troisième 22 mois (1).

Possédant les deux composantes du mouvement de la pointe du pendule, on a pu en tracer la courbe et séparer les diverses ondes respectivement produites par la Lune et par le Soleil.

Les figures 5 et 6 reproduisent celles de ces ondes qui répondent au moyen mouvement journalier du pendule sous l'influence de la Lune, séparément dans la première et dans la seconde série d'expériences (2).

Sur les mêmes diagrammes, j'ai tracé l'ellipse correspondant à l'onde lunaire moyenne, semi-

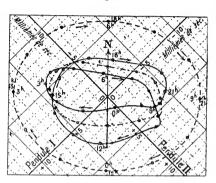
<sup>(1)</sup> Pour cette troisième série (juillet 1907 à mai 1909) voir Leber die Deformation des Erd-körpers unter dem Einfluss des Mondes, par 0.-Hocker (Association géodésique internationale, Conférence de Londres, 1909).

<sup>(2)</sup> Comme il est indiqué (Note-Annexe III), l'onde diurne eût dù s'éliminer entièrement dans le calcul du moyen mouvement journalier et la courbe obtenue aurait dû se réduire à la seule ellipse moyenne semi-diurne. L'existence de deux boucles dans les courbes en question montre que l'élimination de l'onde diurne n'a pas été tout à fait complète, à cause des erreurs et de l'insuffisante durée des observations.

diurne, calculée pour la latitude de Potsdam (52°23') et pour une Terre indéformable.

Les demi-axes  $a_{sd}$  et  $b_{sd}$  de cette ellipse théorique, dont le second est orienté Nord-Sud, ont

Fig. 6.



Moyen mouvement journalier de la pointe d'un pendule à Potsdam, sous l'action de la Lune.

(2mc Période : août 1905-juillet 1907.)

— Mouvement observé. -.-. Onde semi-diurne observée. --- Onde semi-diurne théorique.

pour grandeurs moyennes (1)

$$\begin{cases} A_{sd} = 0.92 \alpha_m \cos l, \\ B_{sd} = 0.46 \alpha_m \sin 2l. \end{cases}$$

<sup>(1)</sup> Voir Note-Annexe III, formules (8).

α<sub>m</sub>, force perturbatrice, ou déviation maxima de la verticale par la Lune à sa moyenne distance;
 l, latitude de la station.

Si, dans ces formules, on fait

$$\begin{cases} \alpha_m = 18^{\gamma} & (\gamma = 0'', 001), \\ \text{et} & l = 52^{\circ}23', \end{cases}$$

on obtient

$$A_{sd} = 10^{9}, 1,$$
 $B_{sd} = 8^{9}.$ 

D'autre part, les ellipses se rapprochant le plus des deux courbes moyennes fournies par l'observation ont leurs axes orientés comme ceux de l'onde théorique.

Les déviations maxima et minima correspondantes,  $a'_{sd}$  et  $b'_{sd}$ , ont respectivement les grandeurs ci-après :

Déviations absolues observées. 1" série. 2" série. 3" série. Sens Est-Ouest : 
$$a'_{sd}$$
...  $\pm_7$ ",  $\mp$   $\pm$ 6",  $\pm$ 3",  $\pm$ 6", I Sens Nord-Sud :  $b'_{sd}$ ...  $\pm$ 3",  $\pm$ 4",  $\pm$ 3",  $\pm$ 4",  $\pm$ 4",

Si l'on compare ces déviations effectives avec les déviations théoriques correspondantes, précédemment calculées, on obtient les valeurs suivantes pour le rapport  $\frac{m}{2}$ : Déviations relatives. 1° série. 2° série. 3° série. Moynes. Sens Est-Ouest :  $\frac{m_a}{\alpha}$  · 0,76 0,62 0,60 0,66 Sens Nord-Sud  $\frac{m_b}{\alpha}$  · 0,38 0,43 0,46 0,43 Moyennes :  $\frac{m}{\alpha}$  · 0,57 0,53 0,53 0,55

Pour le sens perpendiculaire au méridien, les valeurs trouvées se rapprochent singulièrement

Moyen mouvement journalier de la pointe d'un pendule à Potsdam (décembre 1902-mai 1905) sous l'action de la Lune et pour de fortes déclinaisons australes (de — 12° à — 10°).

Mouvement observé. -.-. Onde semi-diurne observée. --- Onde semi-diurne théorique cor-

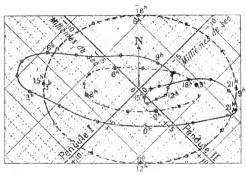
pondante.

de celles antérieurement obtenues par les autres méthodes et toutes comprises entre 0,64 et 0,71.

Par contre, dans le sens Nord-Sud, la réduction d'amplitude varie de  $\frac{1}{2}$  à  $\frac{3}{4}$  de ce qu'elle est pour le sens Est-Ouest.

C'est là une grave anomalie.





Moyen mouvement journalier de la pointe d'un pendule à Potsdam (décembre 1902-mai 1905), sous l'action de la Lune et pour de fortes déclinaisons boréales (de + 12° à + 19°).

 Mouvement observé. -.-. Onde semi-diurne observée. --- Onde semi-diurne théorique correspondante.

Elle se retrouve, plus frappante encore. dans les courbes spéciales obtenues par le professeur Hecker, séparément pour les périodes de forte

déclinaison de la Lune, au nord et au sud de l'équateur. Les figures 7 et 8 reproduisent, à cet égard, les diagrammes déjà donnés l'année dernière pour les déclinaisons movennes + 16°15' et — 16°20′ (1). J'y ai ajouté la courbe du moven mouvement semi-diurne observé et la même courbe théorique calculée dans l'hypothèse d'une Terre indéformable.

Les demi-axes de cette dernière ellipse s'obtiennent en remplaçant, dans les expressions (2),

$$\begin{cases} a_{sd} = z \cos l \cos^2 D, \\ b_{sd} = \frac{z}{2} \sin z l \cos^2 D, \end{cases}$$

 $\alpha$  par  $\alpha_m$ , l par  $52^{\circ}23'$ , et D par sa valeur movenne, égale à  $\pm 16^{\circ}15'$  dans le cas actuel. Ór.

$$\cos^2 16^{\circ} 15' = 0.92$$
.

On a done

) Demi-axe Est-Ouest...  $a_{sd} = 10^{9}$ .) ( Demi-axe Nord-Sud...  $b_{sd} = 8^{9}$ 

comme pour l'onde movenne semi-diurne.

D'autre part, comme on peut le voir sur les figures, les ondes elliptiques semi-diurnes ob-

<sup>(1)</sup> Mouvements et deformations, etc.; op. cit.. pages B.26 et 27. (2) Voir Note-Annexe III. formules (3).

B.57

servées ont respectivement pour demi-axes :

	Lune	
Déviations absolues observées.	au-dessus de l'équateur.	au dessous de Fequateur.
Sens Est-Ouest : $a_{sd}^{"'}$ .	±8°, 45	±6°, 2
Sens Nord-Sud : $b_{sd}^{"'}$ .	==2°, <del>7</del> 5	==22, 3

Dès lors, entre les déviations observées et les déviations théoriques correspondantes, on a les rapports ci-après :

	Lune		
Déviations relatives.	au- dessus de Féqua- teur.	au- dessous de l'équa- teur.	Moyennes
Sens Est-Ouest: $\frac{m_a}{\alpha}$	0,84	0,62	0,73
Sens Nord-Sud : $\frac{m_b}{\alpha}$	$_{0,34}$	0.29	0,32
Movennes	0.50	0,46	0,53

A part quelques-uns, ces rapports ne s'écartent pas sensiblement de ceux relatifs au moyen mouvement; toutefois la réduction d'amplitude, dans le sens Nord-Sud, est ici plus du double de celle observée dans le sens Est-Ouest; mais, chose digne de remarque, la moyenne générale

$$\frac{m}{\alpha} = 0,53$$

est à peu près la même que dans le premier cas (0,55).

Les observations faites par Hecker sur l'action du Soleil conduisent à des résultats analogues.

En effet, tout au moins pour le pendule I, orienté Nord-Est-Sud-Ouest, on a constaté l'existence d'une oscillation solaire semi-diurne, ayant 5° d'amplitude moyenne, alors que l'oscillation théorique correspondante, pour une Terre indéformable, aurait 8°, 2 d'amplitude (¹). La réduction est donc ici

$$\frac{m}{\alpha} = \frac{5^{\nu}}{8^{\nu}, 2} = 0.61.$$

(1) Soient, en effet,  $A'_{sd}$ ,  $B'_{sd}$  les axes, dirigés Est-Ouest et Nord-Sud, de l'onde solaire elliptique semi-diurne, pour une Terre indéformable.

La demi-amplitude r de l'oscillation rectiligne correspondant à un azimut A est donnée par la formule connue

$$('i')$$
  $r^2 \left(\frac{\sin^2 \Lambda}{A_{sd}^{\prime 2}} + \frac{\cos^2 \Lambda}{B_{sd}^{\prime 2}}\right) = 1.$ 

D'autre part, on a

$$\begin{cases} A'_{sd} = \frac{\alpha'_m}{\alpha_m} A_{sd} = 0.45 \times 10^{9}, 1 = 4^{9}, 5, \\ B'_{sd} = \frac{\alpha'_m}{\alpha_m} B_{sd} = 0.45 \times 8^{9} = 3^{9}, 5. \end{cases}$$

Portant ces valeurs dans l'équation ( $'_1$ '), avec A =  $'_45^\circ$ , on en tire

$$r=\pm 4^{\circ}$$
. 1.

D. Facteur moyen de réduction des marées et des mouvements de la verticale. — Le Tableau ci-après résume les valeurs successivement ob-

tenues pour le rapport  $\frac{m}{\alpha}$ .

	Mode	de détermination	1.	Déviations ou marées relatives.
	Variation des latitudes			
2°	Marées de q	uinzaine suelle		o,66 et o,675 o,64 et o,68
3°	Mouvements d	u pendule		0,67
4°	Mouvements de la	Onde lunaire moyenne semi-diurne.	Sens EO Sens NS	o,66 o,43
	verticale à Petsdam.	Onde solaire	Sens NE-SO	

A l'exception de l'avant-dernière, toutes ces valeurs offrent entre elles une remarquable concordance. Dès lors, on semble en droit d'admettre que les marées lentes de l'Océan et les mouvements relatifs de la verticale atteignent sensiblement les  $\frac{2}{3}$  de ce qu'ils seraient sur une Terre absolument rigide.

Cela étant, d'après ce que nous avons vu (§ III, B, b), l'écorce, elle aussi, subirait des marées égales aux marées océaniques effectives, supposées dégagées de tout effet d'inertie ou de viscosité.

Enfin, le géoïde lui-même présenterait de véritables marées, d'une amplitude égale à la

somme des amplitudes des marées derrestres et océaniques, c'est-à-dire double de chacune d'elles.

E. Amplitude moyenne des diverses marées du géoïde et des marées de l'écorce. — Le Tableau ci-après donne, dans la précédente hypothèse, l'importance approximative des principales ondes, pour divers lieux de la Terre (1):

	. *	Amplitudes moyennes.				
	•	Marres théoriques du géoïde		Marées océaniques et marces de l'écorce		
Nature et périodes des ondes.		à l'équa- teur.	aux pôles.	a l'équa- teur.	à 45° de lati- tude.	
	semi-diurne	- em 50	em o	3/ <sub>1</sub>	em 17	em o
Ondes	semi-diurne diurne semi-mensuelle	$^{0}_{1,5}$	0	3	0 1,5	6
lunaires	mensuelle de 18 <sup>ans</sup> $\frac{2}{3}$	2,3 1,8	$\frac{9}{4,5}$	1,5	0,8	3
	"	1,8	3,5	1,2	0,6	2.5
Ondes	semi-diurne diurne semi-annuelle	23	0	15	7,5	()
solaires	durne	0	0	0	0	0
	semi-annuelle	3	4	1,3	0,6	2,7

Du fait de l'excentricité des orbites lunaire et terrestre, l'amplitude des ondes lunaires peut varier de  $\frac{1}{6}$  en plus ou en moins et celle des ondes solaires de  $\pm \frac{1}{20}$ .

<sup>(1)</sup> Voir, Note-Annexe II, le calcul de ces ondes.

IV. — RELATION ENTRE LE COEFFICIENT MOVEN DE RIGIDITÉ DU GLOBE ET LE FACTEUR DE RÉDUCTION DES MOUVEMENTS DE LA VERTICALE ET DES MARÉES.

Supposant la Terre incompressible (c'està-dire de volume invariable), élastique et constituée suivant la loi de Roche-Wiechert, Schweydar (1), par un calcul très complexe, inspiré de ceux de Lord Kelvin et de Sir G.-H. Darwin sur le même sujet, a déterminé la relation qui doit exister entre le facteur  $\frac{m}{\pi}$  de réduction des marées, d'une part, et le coefficient moyen de rigidité du globe (2), d'autre part.

(1) *Op. cit.* 

$$\rho = \frac{0.49}{1+\tau} \times \frac{K}{1000},$$

où K désigne le coefficient d'allongement longitudinal et τ le module de contraction transversale, visés dans la Note du présent Annuaire « Sur l'élasticité des solides ».

D'après cette Note,  $\sigma$  serait généralement compris entre 0,25 (métaux recnits et verre) et 0,40 (métaux écrouis et trempés); mais, le plus souvent, il serait de 0,30.

En employant les notations précédentes, la formule

<sup>(2)</sup> Le coefficient p de rigidité est donné, par la relation suivante,

J'ai traduit graphiquement cette relation dans le diagramme ci-contre (fig. 9).

obtenue par Schweydar peut s'écrire

$$\frac{m}{\alpha} = \frac{1,726 \, \rho + \rho^2}{1,924 + 5,424 \cdot \rho + \rho^2};$$

d'où l'on tire

$$\begin{split} \rho &= \frac{1}{1 - \frac{m}{\alpha}} \left[ \left( 2.71 \, \frac{m}{\alpha} - 0.86 \right) \right. \\ &+ \sqrt{ \left( 2.71 \, \frac{m}{\alpha} - 0.86 \right)^2 + 1.92 \, \frac{m}{\alpha} \left( 1 - \frac{m}{\alpha} \right)} \right]; \end{split}$$

ce qui permet d'obtenir  $\rho$  connaissant  $\frac{m}{\alpha}$ , on inversement.

Par exemple, à la rigidité du verre,

correspond

$$\rho = 2.6$$

$$\frac{m}{\alpha} = \frac{1}{2}$$
.

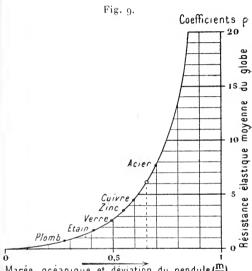
D'après les relations (5), on a sensiblement

$$\dot{\hat{k}}_e = \frac{2}{3}, \qquad \mathbf{x}_g = \frac{3}{2}\mathbf{x}, \qquad \mathbf{x}_c = \frac{2}{3}\ \mathbf{x}_g = \mathbf{x}.$$

Si, au contraire, le globe était entièrement fluide, le module  $K_c$  d'élasticité étant alors égal à 1, les relations (5) donneraient, comme on l'a vu ( $\S$  III, B),

$$\alpha_c = \alpha_g = 2\alpha$$
 (environ).

Ainsi, dans le premier cas, comme l'avait supposé Lord Kelvin il y a 30 ans, les marées de l'écorce seraient deux fois moins grandes que dans le second. A la valeur  $\frac{2}{3}$ , précédemment admise comme étant la grandeur la plus probable du rap-



Marée océanique et déviation du pendule  $(\frac{m}{\infty})$ 

Relation entre le coefficient de rigidité du globe et le facteur de réduction des marées océaniques et des mouvements de la verticale.

port  $\frac{m}{\alpha}$ , correspond, d'après ce diagramme, une résistance élastique

### B.64

plus grande que celle du cuivre

$$p = 4.7$$

et à peu près égale aux  $\frac{5}{6}$  de celle de l'acier 9 = 7.7, ce qui confirme pleinement la géniale intuition de Lord Kelvin, en 1877.

### NOTES-ANNEXES.

 CALCUL DE LA FORCE PERTURBATRICE NÉE D'UN ASTRE DONNÉ. — DÉVIATION CORRESPON-DANTE DE LA VERTICALE (1).

### Soient (fig. 10):

M, la masse de l'astre S, rapportée à celle de la Terre prise comme unité:

d et d', les distances de S au centre C de la Terre et au lieu N, exprimées en rayons terrestres;

z' et z, les distances zénithales de l'astre, pour la station N et le centre C :

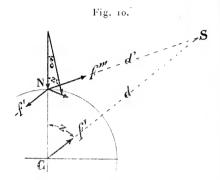
g. la pesanteur en N;

J'et J''', les attractions respectivement exercées par la Lune, sur l'unité de masse, en C et en N;

 $F_v$  et  $F_h$ , les composantes, verticale et horizontale, de la force perturbatrice en N, résultante de f''' et de -f';

<sup>(1)</sup> Ce calcul a été fait, pour la première fois, par Peters (Bulletin de l'Académie des Sciences de Saint-Pétersbourg, t. III, 1844, et Astronomische Nachrichten, nº 507, 1845).

 la déviation imprimée à la verticale en N par la force perturbatrice.



D'après les lois connues de la gravitation, on a

$$f' = g \frac{M}{d^2}, \qquad f''' = g \frac{M}{d^2},$$

et, en projetant sur la verticale CN et sur l'horizon,

(1) 
$$\begin{cases} F_{e} = -g M \left( \frac{\cos z}{d^{2}} - \frac{\cos z}{d^{2}} \right), \\ F_{h} = -g M \left( \frac{\sin z}{d^{2}} - \frac{\sin z}{d^{2}} \right). \end{cases}$$

D'autre part, l'angle CSN et le rapport  $\frac{1}{d}$ 

étant très petits, on peut écrire

$$d'\sin z' = d\sin z$$
,  $d'\cos z' = d\cos z - 1$ .

et

$$d' = d - \cos z = d\left(1 - \frac{\cos z}{d}\right);$$

ďoù

$$\frac{1}{d'} = \frac{1}{d} \left( 1 + \frac{\cos z}{d} \right),$$

et

$$\frac{1}{d^{'3}} - \frac{1}{d^3} = \frac{3 \cos z}{d^4}.$$

Les équations (1) peuvent maintenant s'écrire

$$\begin{cases} F_v = -g M d \cos z \left( \frac{1}{d^3} - \frac{1}{d^3} \right) + g \frac{M}{d^3} \\ = g \frac{M}{d^3} (1 - 3 \cos^2 z), \\ F_h = g M d \sin z \left( \frac{1}{d^3} - \frac{1}{d^3} \right) = \frac{3}{2} \frac{M}{d^3} g \sin z z. \end{cases}$$

Posons, pour abréger,

$$(2) \qquad \frac{3}{2} \frac{M}{d^3} = \alpha:$$

il vient finalement

(3) 
$$\begin{cases} \frac{F_{\nu}}{g} = \frac{2}{3} \alpha (1 - 3 \cos^2 z), \\ \frac{F_{h}}{g} = \delta = \alpha \sin 2z; \end{cases}$$

z représente la *force perturbatrice* horizontale maxima (pour  $z = 45^{\circ}$ ), rapportée à la pesanteur prise comme unité ( $^{1}$ ).

### Cas particuliers.

	Positions de l'astre			
Effets perturbateurs,		$z = o^{\circ}$ .	à mi-hauteur.	$z = 90^{\circ}$ .
Accroissement relatif de la pesanteur	$\frac{\mathbf{F}_{v}}{\mathbf{g}}$	$=-\frac{4}{3}\alpha$	$-\frac{1}{3}\alpha$	$\frac{2}{3}$ $\alpha$
Force perturba- trice horizon- tale	$\mathbf{F}_h$ :	= 0	. **g	0
Déviation de la / verticale	: 5	= 0	α	0

(¹) Si, dans les formules (ı), on supposait

$$z'=z$$
.

la valeur de 8, comme il est facile de le voir, se réduirait à

$$\delta_0 = \alpha_0 \sin 2\pi$$

avec

$$\mathbf{x}_0 = \frac{\mathbf{M}}{d^3} = \frac{2}{3} \ \mathbf{z}.$$

Ainsi le minime défaut de parallélisme des attractions dirigées de l'astre sur les divers points de la Terre augmente, à lui seul, de moitié les déviations de la verticale dues à l'inégalité des distances, et accroît d'autant, on le verra plus loin (Note-Annexe II), l'importance des marces océaniques et terrestres qui en dérivent.

Soient, d'autre part :

e, la très faible excentricité de l'orbite de l'astre;
d<sub>m</sub>, sa moyenne distance à la Terre;

α<sub>m</sub>, la valeur correspondante de la force perturbatrice α;

 T, la durée de la révolution de l'astre autour de la Terre;

n, la vitesse angulaire moyenne de ce mouvement:

$$n = \frac{2\pi}{T}.$$

Oa a

$$d = d_m(\mathbf{1} - c \cos nt)$$

et

(4) 
$$\alpha = \alpha_m \left(\frac{d_m}{d}\right)^3 = \alpha_m (1 + 3e \cos nt).$$

La force perturbatrice horizontale maxima z oscille donc entre

$$\alpha_m(1-3e)$$
 et  $\alpha_m(1+3e)$ .

Valeurs maxima des composantes de la force perturbatrice.

Diminution maxima de la pesanteur \frac{4}{3} \alpha.	Par kg: $o^{mg}, 115\left(1 \pm \frac{1}{6}\right)$ $o^{mg}, 052\left(1 \pm \frac{1}{20}\right)$
Dèviation maxima Ĝ.	$o'', o18 \left(1 \pm \frac{1}{6}\right)$ $o'', oo8 \left(1 \pm \frac{1}{20}\right)$
Force perturbatrice horizontale maxima	$\begin{array}{c} 1 \\ 11,6 \times 10^{6} \\ 1 \\ 1 \\ 25,7 \times 10^{6} \end{array}$
centricité de Moyenne Porbite distance e. dm.	60,3 23400
Excentricité de 1 Porbite 6.	1 8 - S
Masse,	$\frac{1}{80}$
Astre.	Lune Soleil

II. — CALCUL APPROCHÉ DES MARÉES THÉORIQUES DU GÉOÏDE, EN UN LIEU DONNÉ, POUR UNE TERRE INDÉFORMABLE (1).

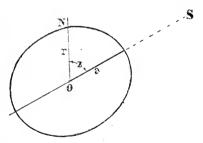
### Soient:

a, la déviation maxima de la verticale sous l'action d'un astre, ou, ce qui revient au mème. l'aplatissement de l'ellipse génératrice de la surface de niveau déformée;

a et b, les axes de cette ellipse;

e', son excentricité;

Fig. 11.



r (fig. 11), la distance du géoïde au centre de la Terre, dans le lieu N et à l'instant considéré;

<sup>(1)</sup> Ce calcul dérive des mêmes principes que la théorie de Newton sur les marées océaniques.

z, la distance zénithale géocentrique de l'astre.

En coordonnées polaires rapportées au centre, l'équation d'une ellipse, d'excentricité e', s'écrit

$$r = a \left( \frac{1 - e'^2}{1 - e'^2 \cos^2 z} \right)^{\frac{1}{2}};$$

α et e' étant ici très petits, on peut, en négligeant les termes du second ordre, écrire

$$e'^2 = 2.2$$

et réduire la relation ci-dessus à

$$(1) r = a(1 - \alpha \sin^2 z),$$

avec

$$b = a(1-\alpha)$$
.

quand

$$z = 90^{\circ}$$
.

Si R désigne le rayon de la sphère ayant même volume que l'ellipsoïde terrestre, supposé déformable mais incompressible, on a

$$R^3 = ab^2 = a^3(1-2\alpha);$$

d'où, α étant très petit,

$$a = R\left(1 + \frac{2}{3}\alpha\right).$$

L'équation (1) s'écrit alors

$$(2) \qquad r = \mathbf{R} \left( \mathbf{t} - \frac{\mathbf{\alpha}}{3} + \mathbf{\alpha} \cos^2 z \right).$$

D'autre part, soient (fig. 12):

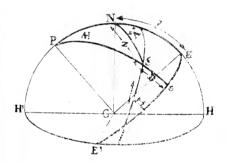
P, le pôle; N, le zénith du lieu considéré, et S, la projection de l'astre sur la sphère céleste; l, la latitude du lieu;

D, la déclinaison de l'astre;

A, son azimut sur l'horizon de N;

AI, l'angle horaire correspondant.

Fig. 12.



Dans le triangle sphérique PSN, où PN et PS sont respectivement les compléments de l et de D, on a, d'après une formule connue.

(3)  $\cos z = \sin l \sin D + \cos l \cos D \cos H$ .

Portons cette valeur dans (2) et remplaçons-y

 $\cos^2 H$  par  $\frac{1}{2} (1 + \cos 2H) (1)$ ; il vient

$$\begin{split} r &= \mathrm{R} \bigg( \mathbf{1} - \frac{\alpha}{3} + \alpha \sin^2 l \sin^2 \mathbf{D} + \frac{1}{2} \alpha \cos^2 l \cos^2 \mathbf{D} \bigg) \\ &+ \frac{1}{2} \, \mathrm{R} \, \alpha \sin 2 l \sin 2 \, \mathbf{D} \cos \mathbf{M} \\ &+ \frac{1}{2} \, \mathrm{R} \, \alpha \cos^2 l \cos^2 \mathbf{D} \cos 2 \, \mathbf{M}. \end{split}$$

Le second membre se décompose en trois parties, savoir :

1° Un terme périodique dépendant de 2 M; il correspond à une marée semi-diurne, d'amplitude

(4) 
$$m_{sd} = R \alpha \cos^2 l \cos^2 D;$$

2º Un terme périodique dépendant de AI: il correspond à une marée diurne, d'amplitude

(5) 
$$m_d = \operatorname{R} \alpha \sin 2 l \sin 2 D.$$

3° Un terme indépendant de AI et variant seulement avec z et sin D; on peut l'écrire

(6) 
$$m_0 = R \left[ 1 - \frac{\alpha}{3} \left( 1 - \frac{3}{2} \cos^2 l \right) (1 - 3 \sin^2 b) \right].$$

Faisons d'abord quelques applications de ces

P. Hatt, Notions sur le phénomène des marées, 1885: op. cit.

Demi-amplitude

formules:

	de la marée		
Cas particuliers.	semi-diurne $m_{sd}$ .	diurne $m_d$ .	
Station équatoriale : $l = 0^{\circ}$	$\mathrm{R} \propto \cos^2 \mathrm{D}$	0	
Station intermédiaire : $l=45^{\circ}$	$\frac{1}{2} R \alpha \cos^2 D$	R & sin 2 D	
Station polaire : $l = 90^{\circ}$	0	0	
Astre à l'équateur : D = 0°	Rα cos² l	0	

Mais  $\alpha$  et D varient avec le temps t.

Cherchons l'amplitude moyenne des ondes en question.

Pour l'onde diurne, cette moyenne est nulle, sin 2D étant aussi souvent négatif que positif.

Il suffit de faire le calcul pour l'onde semi-

VS. l'orbite de l'astre :

I. l'inclinaison de cette orbite sur l'équateur;

V, le nœud ascendant:

 n, la vitesse angulaire moyenne de l'astre sur son orbite;

T, la durée de sa révolution autour de la Terre;

$$n = \frac{2\pi}{\mathrm{T}} \cdot$$

Dans le triangle sphérique SsV, où VS = nt, on a

$$\sin D = \sin I \sin nt$$
;

d'où

(7) 
$$\sin^2 D = \frac{1}{2} \sin^2 I(1 - \cos 2nt).$$

D'autre part, on a vu [Note-Annexe I, formule (4)] que

$$\alpha = \alpha_m(1 + 3e\cos 2nt).$$

Portons, dans l'expression (4), ces valeurs de  $\sin^2 D$  et de  $\alpha$ ; les termes périodiques en  $\cos nt$  et  $\cos 2nt$  disparaissant dans la moyenne, celle-ci se réduit à

(8) 
$$m_{sd}^{\theta} = \mathbf{R} \, \alpha_m \cos^2 l \left( \mathbf{I} - \frac{1}{2} \sin^2 \mathbf{J} \right).$$

Après les mêmes substitutions, l'expression (6) s'écrit

(9) 
$$m_0 = R \left[ 1 - \frac{\alpha_m}{3} \left( 1 - \frac{3}{2} \cos^2 l \right) \left( 1 - \frac{3}{2} \sin^2 l \right) \right]$$
  
 $- \frac{1}{2} R \alpha_m \left( 1 - \frac{3}{2} \cos^2 l \right)$   
 $\times \left[ \frac{3}{2} e \sin^2 l \cos 3 nt + \sin^2 l \cos 2 nt \right]$   
 $- 2 e \left( 1 - \frac{3}{4} \sin^2 l \right) \cos nt .$ 

Cette valeur de  $m_0$  se dédouble en quatre termes : l'un est indépendant de t; les autres répondent à trois ondes ayant les périodes et

les amplitudes ci-après :

Périodes.

Amplitudes.

$$\begin{cases} \frac{\mathrm{T}}{3} & m_{tm} = \mathrm{R} \, \alpha_m \frac{3}{2} e \, \sin^2 \mathrm{I} \left( 1 - \frac{3}{2} \cos^2 l \right) \\ \frac{\mathrm{T}}{2} & m_{sm} = \mathrm{R}^{\frac{3}{2}} \alpha_m \, \sin^2 \mathrm{I} \left( 1 - \frac{3}{2} \cos^2 l \right) \\ \mathrm{T} & m_m = \mathrm{R} \alpha_m 2 e \left( 1 - \frac{3}{2} \sin^2 \mathrm{I} \right) \left( 1 - \frac{3}{2} \cos^2 l \right) \end{cases}$$

On remarquera que ces ondes s'annulent toutes à la latitude  $I_1$  telle que :

$$\sin l_1 = \frac{1}{\sqrt{3}}$$
  $(l_1 = 35^{\circ} 14').$ 

Pour le Soleil, I est constant :

$$I = \omega = 23^{\circ} 27',$$
  
 $\sin^2 I = 0, 16.$ 

Pour la Lune, au contraire, I varie avec le temps. En effet, le plan de l'orbite lunaire (fig. 13) fait avec l'écliptique un angle à peu près constant

$$i = 5^{\circ}9'$$

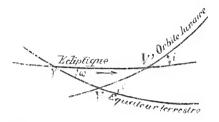
<sup>(1)</sup> Dans cette expression, le facteur  $(1-\frac{3}{2}\sin^2 1)$  représente la moyenne de ses deux valeurs extrèmes,  $(1-\frac{3}{4}\sin^2 I)$  et  $(1-\frac{9}{4}\sin^2 I)$ , obtenues en tenant compte de la révolution du périgée dans le plan de l'orbite.

### B.78

et, d'autre part, la ligne des nœuds de l'orbite lunaire parcourt l'écliptique en un temps

$$T' = 18 \text{ ans } \frac{2}{3}$$
.

Fig. 13.



### Soient :

", la vitesse angulaire moyenne de ce mouvement.

$$n' = \frac{2\pi}{\Gamma'};$$

γ, le point vernal.

Dans le triangle sphérique y VV', on a

$$\gamma V' = n't$$

et

 $\cos I = \cos \omega \cos i - \sin \omega \sin i \cos n' t,$ 

ou, en remplaçant les constantes  $\omega$  et i par leurs valeurs.

$$\cos 1 = 0.915 - 0.036 \cos n' t$$

et enfin, à très peu près,

$$(11) \sin^2 \mathbf{l} = 0, 161 + \frac{2}{30} \left( \cos n' t - \frac{1}{100} \cos 2 n' t \right).$$

Cherchons les valeurs moyennes des  $m_{sd}$ ,  $m_{tm}$ ,  $m_{sm}$  et  $m_m$ .

A cet effet, portons-y la précédente valeur de  $\sin^2 I$ , et négligeons les termes en  $\cos n't$  et  $\cos 2n't$ , qui disparaissent dans la movenne.

Il reste

$$\begin{aligned} \mathbf{M}_{sd} &= 0.92 \ \mathrm{R} \, \mathbf{z}_m \, \mathrm{cos}^2 l, \\ \mathbf{M}_{tm} &= 0.013 \, \mathrm{R} \, \mathbf{z}_m \left( 1 - \frac{3}{2} \, \mathrm{cos}^2 l \right), \\ \mathbf{M}_{sm} &= 0.165 \, \mathrm{R} \, \mathbf{z}_m \left( 1 - \frac{3}{2} \, \mathrm{cos}^2 l \right), \\ \mathbf{M}_m &= 1.52 \ \mathrm{R} \, \mathbf{z}_m \left( 1 - \frac{3}{2} \, \mathrm{cos}^2 l \right). \end{aligned}$$

Après les mêmes substitutions, le premier terme de l'expression de  $m_0$  [formule (9)] s'écrit

$$m_1 = R - o, 253 R \alpha_m \left( 1 - \frac{3}{2} \cos^2 t \right)$$

$$+ \frac{1}{30} R \alpha_m \left( 1 - \frac{3}{2} \cos^2 t \right) \cos n' t$$

$$- \frac{1}{3000} R \alpha_m \left( 1 - \frac{3}{2} \cos^2 t \right) \cos n' t.$$

 $m_1$  comprend trois termes :

Le premier, constant, répond au niveau moyen général stable.

Le second, proportionnel à  $\cos n' t$ , répond à une onde de période T' = 18 ans  $\frac{2}{3}$  et d'amplitude

(13) 
$$m_p = \frac{1}{15} \operatorname{R} \alpha_m \left( 1 - \frac{3}{2} \cos^2 l \right).$$

Le troisième répond à une onde de 9 ans  $\frac{1}{3}$  de période dont l'amplitude est seulement le centième de la précédente.

Remplaçons, dans les formules précédentes, les constantes par leurs valeurs, savoir :

$$R = 6368 \text{ ooo'''};$$

$$\alpha_{m} = \frac{1}{11.6 \times 10^{6}} \text{ (Lune)}; \ \alpha'_{m} = \frac{1}{25.7 \times 10^{6}} \text{ (Soleil)}.$$

Les amplitudes moyennes des diverses ondes ou marées théoriques du géoïde s'écrivent alors :

### 1º Ondes lunaires.

	Amplitude moyenne			
Pérlode.	à la latitude 1.	l'équateur l = o°.		
	em	cm		
Semi-diurne :	$\mathbf{M}_{sd} = 55 \times 0.92  \cos^2 l$	50, 5		
	$M_{lm} = 55 \times 0.014 (1 - \frac{3}{2} \cos^2 l)$	0, 1		
Semi-mensuelle:	$M_{sm} = 55 \times 0.165 (1 - \frac{3}{2} \cos^2 l)$	4. 1		
Mensuelle:	$M_m = 55 \times 0.081 (1 - \frac{3}{2} \cos^2 l)$	2, 3		
De précession :	$m_n! = 55 \times 0.066 (1 - \frac{3}{2} \cos^2 l)$	1. 8		
$(18 \text{ ans } \frac{2}{3})$	, .			

### 2º Ondes solaires.

# Période. a la latitude l. cm Semi-diurne: $M'_{td} = 25 \times 0,92 \cos^2 l$ 22, 8 Ter-annuelle: $M'_{ta} = 25 \times 0,013 \left(1 - \frac{2}{3} \cos^2 l\right)$ 0,05 Semi-annuelle: $M'_{ta} = 25 \times 0,013 \left(1 - \frac{2}{3} \cos^2 l\right)$ 2 Annuelle: $M'_{ta} = 25 \times 0,025 \left(1 - \frac{3}{3} \cos^2 l\right)$ 0, 3

A la latitude de 45°, toutes ces amplitudes sont moitié moindres.

III. — CALCUL DES MOUVEMENTS RELATIFS DE LA VERTICALE EN UN LIEU DONNÉ, SOUS L'AC-TION D'UN ASTRE ET POUR UNE TERRE INDÉ-FORMABLE.

Nous avons vu [Note I. formule (3)] que, sous l'action d'un astre S (fig. 10). la verticale du point N est déviée d'une petite quantité

$$\delta = \alpha \sin \alpha z$$
,

dans le plan azimutal NS de l'astre (Note II. fig. 12).

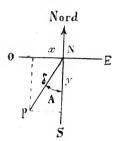
Pour un pendule de longueur 1, disposé en N, la pointe, par l'effet de cette déviation, viendra, sur le plan horizontal, au point P (fig. 14) tel que

$$NP = \delta$$
.

NP faisant avec le méridien un angle A = ENS (fig. 12).

Les deux composantes, x et y, de ce mouve-





ment, suivant le premier vertical et suivant le méridien, seront

(1) 
$$\begin{cases} x = \delta \sin A = \alpha \sin 2z \sin A, \\ y = \delta \cos A = \alpha \sin 2z \cos A. \end{cases}$$

Or, dans le triangle sphérique PNS (fig. 12), on a les relations connues

$$\cos z = \sin l \sin D + \cos l \cos D \cos H,$$
  
 $\sin z \sin A = \cos D \sin H,$   
 $\sin z \cos A = -\sin D \cos l + \cos D \sin l \cos H.$ 

Portons ces valeurs dans les formules (1) et

remplaçons-y cos<sup>2</sup> Al par

$$\frac{1}{2}\left(1+\cos2\,H\right);$$

elles deviennent

$$(2) \begin{cases} x = \alpha \cos l \cos^2 D \sin 2 \cdot H \\ + \alpha \sin l \sin 2 \cdot D \sin \cdot H, \end{cases}$$

$$y = -\frac{\alpha}{2} \sin 2 \cdot l (1 - 3 \sin^2 D)$$

$$+ \frac{\alpha}{2} \sin 2 \cdot l \cos^2 D \cos 2 \cdot H$$

$$- \alpha \cos 2 \cdot l \sin 2 \cdot D \cos \cdot H.$$

x et y, on le voit, sont des fonctions périodiques de l'angle horaire AI.

Dans le mouvement du point P. on distingue :

1° Une onde elliptique semi-diurne (termes dépendant de 2 AI), ayant comme demi-axes

(3) 
$$\begin{cases} \text{Sens Est-Ouest...} & a_{sd} = \alpha \cos l \cos^2 b \\ \text{Sens Nord-Sud...} & b_{sd} = \frac{\alpha}{2} \sin \alpha l \cos^2 b \end{cases}$$

2º Une onde elliptique diurne (termes en .H), ayant comme demi-axes

(4) 
$$\begin{cases} \text{Sens Est-Ouest} \dots & a_d = \alpha \sin l \sin 2D \\ \text{Sens Nord-Sud} \dots & b_d = \alpha \cos 2l \sin 2D \end{cases}$$

De même que pour les marées du géoide, les amplitudes de ces ondes varient avec la déclinaison D de l'astre.

Quand l'astre est à l'équateur (D = o), l'onde semi-diurne atteint son maximum  $(\cos^2 D = \iota)$  et l'onde diurne disparaît  $(\sin 2D = o)$ .

Pour un point de l'équateur terrestre (l = 0). l'onde semi-diurne se réduit à une oscillation rectiligne Est-Ouest, et l'onde diurne à une oscillation Nord-Sud.

Mais  $\alpha$  et D varient périodiquement avec le temps. Calculons les amplitudes moyennes des ondes en question.

Pour l'onde diurne, ces moyennes sont nulles, sin 2 D oscillant symétriquement autour de la valeur zéro.

Pour l'onde semi-diurne, portons, dans les expressions (3), les valeurs de z et de cos² D respectivement déduites des formules (4) (Note I) et (7) (Note II). La grandeur moyenne des demi-axes de l'ellipse semi-diurne sera donnée par les termes indépendants de t, savoir :

(5) 
$$\begin{cases} a_{sd}^0 = \alpha_m \left( 1 - \frac{1}{2} \sin^2 l \right) \cos l, \\ b_{sd}^0 = \frac{\alpha_m}{2} \left( 1 - \frac{1}{2} \sin^2 l \right) \sin 2l. \end{cases}$$

Après les mêmes substitutions, le premier terme, indépendant de AI, dans l'expression

de y [formules (2)] s'écrit

$$(6) \begin{cases} y_0 = \frac{1}{2} \alpha_m \left( 1 - \frac{3}{2} \sin^2 l \right) \sin 2l \\ + \frac{3}{2} e \alpha_m \left( 1 - \frac{3}{4} \sin^2 l \right) \sin 2l \cos nt \\ - \frac{3}{4} \alpha_m \sin^2 l \sin 2l \cos 2nt \\ + \frac{9}{8} e \alpha_m \sin^2 l \sin 2l \cos 3nt. \end{cases}$$

Les trois derniers termes figurent des oscillations rectilignes Nord-Sud, avant les périodes et les demi-amplitudes ci-après :

Périodes. Amplitudes. 
$$\begin{cases} \frac{T}{3} & b_{tm} = \frac{9}{8}e\,\alpha_m\,\sin^2\!\mathrm{I}\,\sin 2\,l, \\ \frac{T}{2} & b_{sm} = \frac{3}{4}\,\alpha_m\,\,\sin^2\!\mathrm{I}\,\sin 2\,l, \\ T & b_m = \frac{3}{2}e\,\alpha_m\Big(\mathrm{I}-\frac{3}{2}\sin^2\!\mathrm{I}\Big)\sin 2\,l\,\mathrm{I} \end{cases}$$
 Toutes ces oscillations s'annulent à l'équateur  $(l=o)$ .

teur (l = 0).

Pour le Soleil, avons-nous dit (Note II).

$$I = \omega = 23^{\circ} 27'$$
.  
 $\sin^2 I = 0.16$ .

<sup>(1)</sup> Voir note 1 au bas de la page 77. 1910.

S'il s'agit de la Lune, I, par contre, est une fonction périodique du temps, satisfaisant à la relation (11) (Note II),

$$\sin^2 \mathbf{I} = 0.16\mathbf{I} + \frac{2}{30} \left( \cos n' t - \frac{1}{100} \cos 2 n' t \right),$$

avec

$$n' = \frac{2\pi}{T'},$$

et

$$T' = 18 \text{ ans } \frac{2}{3}.$$

Faisons la substitution dans les relations (5); les valeurs moyennes de  $a_{sd}$  et de  $b_{sd}$  s'obtiennent en négligeant les termes qui dépendent de t. Il reste

(8) 
$$\begin{cases} A_{sd} = 0,92 \,\alpha_m \cos l, \\ B_{sd} = 0,46 \,\alpha_m \sin 2l. \end{cases}$$

La même substitution dans les relations (7) donne, pour les amplitudes moyennes correspondantes,

(9) 
$$\begin{cases} B_{tm} = 0, \text{ot } \alpha_m \sin 2l, \\ B_{sm} = 0, \text{t2 } \alpha_m \sin 2l, \\ B_m = 1, \text{t4} e \alpha_m \sin 2l. \end{cases}$$

Enfin, après cette même substitution, le pre-

mier terme de y<sub>0</sub> [formule (6)] s'écrit

(10) 
$$\begin{cases} y_1 = 0.38 & \alpha_m \sin 2l \\ -0.05 & \alpha_m \sin 2l \cos n't \\ +0.0005 \alpha_m \sin 2l \cos 2n't. \end{cases}$$

Les deux derniers termes correspondent à des oscillations Nord-Sud, dont les demi-amplitudes moyennes sont respectivement

Périodes 
$$\left\{ \begin{array}{l} \mathbf{B}_p = \mathbf{0}, \mathbf{05} \quad \mathbf{\alpha}_m \sin 2 \, l \quad \mathbf{T}', \\ \mathbf{B}_{\mathcal{S}p} = \mathbf{0}, \mathbf{0005} \, \mathbf{\alpha}_m \sin 2 \, l \quad \frac{1}{2} \, \mathbf{T}'. \end{array} \right.$$

Les oscillations rectilignes disparaissent toutes à l'équateur (l = 0) et au pôle ( $l = 90^{\circ}$ ); elles atteignent leur maximum à 45° de latitude.

A titre de comparaison avec les expériences du professeur Hecker, j'ai calculé et résumé, dans le Tableau ci-après, les diverses ondes et oscillations théoriques du pendule pour la latitude de Potsdam ( $l = 52^{\circ}23'$ ):

# MOYENS MOUVEMENTS DE LA VERTICALE (en millisecondes).

### 1º Ondes lunaires.

	. 070000		
		I	A Potsd am
	L	a latitude 1.	±
	semi-diurne	a latitude $l$ . $A_{sd} = 0.92 \alpha_m \cos l$ . $B_{sd} = 0.46 \alpha_m \sin 2 l$ . $A_d = 0$	10,1
Onde ellip-	Schil-diditie.	$B_{sd} = 0.46 \alpha_m \sin 2 l.$	8
tique	diurne	$A_d = 0$	0
	( didino (	$B_d = 0$	0
(	$ter\text{-mens}^{ll \bullet}$	$\begin{split} \mathbf{B}_{tm} &= 0,01  \mathbf{x}_m \sin 2  l, \\ \mathbf{B}_{sm} &= 0,12  \mathbf{x}_m \sin 2  l, \\ \mathbf{B}_m &= 0,06  \mathbf{x}_m \sin 2  l, \\ b_p &= 0,05  \mathbf{x}_m \sin 2  l. \end{split}$	0,2
Oscillatons	semi-menslle.	$B_{sm} = 0, 12 \alpha_m \sin 2 l.$	2,1
méridnes.	mensuelle	$B_m = 0.06  \alpha_m \sin 2  l.$	1,1
	de précesson.	$b_p = 0.05  \mathbf{z}_m  \mathrm{si.:}  2  l.$	0,9
	$(18 \text{ ans } \frac{2}{3})$		

### 2º Ondes solaires.

	semi-diurne.	$A'_{sd} = 0,92  \alpha'_m \cos l.$	4.5
Onde ellip-		$B'_{sd} = 0, 46 \alpha'_m \sin 2 l.$	3,6
tique	diurne {	$A'_d = 0$	0
			0
	ter-ann <sup>ll e</sup>	$B'_{ta} = 0, or \alpha'_m \sin 2l.$	0,1
Oscillatons (	semi-ann <sup>lle</sup>	$B'_{ta} = 0.01  \alpha'_m \sin 2 l.$ $B'_{sa} = 0.12  \alpha'_m \sin 2 l.$ $B'_a = 0.02  \alpha'_m \sin 2 l.$	0.9
meria".	annuelle	$B'_a = 0.02  \alpha'_m \sin 2  l.$	0,15

### TABLE DES MATIÈRES.

I. — Exposé préliminaire	1
II. — Marées théoriques du géoïde et mouve- ments du pendule, sur une Terre absolument rigide	19
A. Exposé général  B. Marées du géoïde  C. Marées des Océans	19 24 34
III. — Marées du géoïde, marées de l'écorce, marées océaniques et mouvements du pendule, sur une Terre élastique	35
<ul> <li>A. Relations générales entre les marées effectives et la marée théorique du géoïde.</li> <li>B. Relation entre l'aplatissement de la Terre et la constitution du globe</li> <li>C. Détermination du module élastique</li> </ul>	35 40 45
<ul> <li>a. Par le mouvement des pôles</li> <li>b. Par les marées océaniques</li> <li>c. Par les mouvements relatifs du pen-</li> </ul>	45 46
dule	49 59
E. Amplitude moyenne des diverses marées du géoïde et des marées de l'écorce	60

# . B.90 1V. — Relation entre le coefficient moyen de ri-

gidité du globe et le facteur de réduction des mouvements de la verticale et des marées....

NOTES-ANNEXES.	
I. — Calcul de la force perturbatrice née d'un astre donné. Déviation correspondante de la verticale	65
II. — Calcul approché des marées théoriques du géoïde, en un lieu donné, pour une Terre indé- formable	71
III Calcul des monvements relatifs de la ver-	

ticale, en un lieu donné, sous l'action d'un astre et pour une Terre indéformable......

## TABLES DES NOTICES

DE

### L'ANNUAIRE DE BURRAU DES LONGITEDES.

DE L'ORIGINE A 1910:

PAR M. G. BIGOURDAN.

Ces Tables sont au nombre de trois, savoir :

r° Une Table chronologique, donnant, dans l'ordre des années, les titres des Notices, Discours, etc.;

2º Une Table des noms d'auteurs;

3° Une Table méthodique ou par ordre alphabétique des matières.

## TABLE CHRONOLOGIQUE.

1804. [LALANDE]. — Abrégé de chronologie, p. 58tan XIII 66 (reproduit jusqu'en 1806 inclusivement). 1806. REGNAUD SAINT-JEAN D'ANGELY et LAPLACE.

- Rapports faits au Sénat pour le retour au calendrier grégorien, p. 105-120.

 Lalande. — Notice sur les découvertes du capitaine Krusenstern dans les mers du Japon, p. 74-86. 1808. [LALANDE]. — Nouvelle planète (Vesta) et (grande) comète de 1807, p. 85-86.

1809. [LALANDE]. — Exposé des résultats des grandes opérations géodésiques, faites en France et en Espagne, pour la mesure d'un arc du méridien et la détermination du mètre définitif (Note rédigée par une Commission du Bureau des Longitudes), p. 81-87.

- PRONY. - Notice sur les travaux des

Ponts et Chaussées, p. 87-110.

1810. [LAPLACE]. — Notice sur les probabilités, p. 90-108. (Cette Notice a été reproduite jusqu'en 1813, et dans l'Annuaire de cette dernière année elle occupe les pages 98-137.) — Sur le voyage du contre-amiral d'Entrecasteaux, p. 114-128.

1811. [LAPLACE]. — Du tems, de sa mesure et du calendrier, p. 32-42. (Extrait de la 3° édition de l'Exposition du Système du

Monde.)

 [ARAGO]. — Notice sur le Système du Monde, p. 139-173. (Reproduite en 1812, et dans l'Annuaire de cette année elle occupe les pages 153-192.)

1814. [ARAGO]. — Sur les phénomènes de l'aiguille aimantée, p. 132-139. (Reproduite

jusqu'en 1819.)

1815. [LAPLACE]. — Sur la latitude et la longitude terrestre (Extrait de la 4º édition de l'Exposition du Système du Monde), p. 101-109. (Répété jusqu'en 1828.)

 Prony. — Hauteur de l'Observatoire par rapport aux zéros des échelles tracées sur les ponts de Paris, p. 152-157.

1816. - Table des pesanteurs spécifiques des

1816. fluides élastiques, des liquides et des solides, p. 141-144.

C'est la première apparition de cette table

qui depuis a été beaucoup étendue.

- Table de la quantité moyenne d'eau qui tombe annuellement dans différentes villes, p. 145-146.

- Table de la force du vent, p. 147.

1817. [OLTMANNS]. — Table pour calculer la hauteur des montagnes d'après les observations barométriques, p. 163-171. Reproduite depuis.

Table des dilatations linéaires suivant

la température, p. 172.

C'est la première apparition de la Table des dilatations, qui tenait alors dans une page et qui aujourd'hui en occupe vingt.

[ARAGO. — Table chronologique des principales découvertes en Géographie et en Astronomie], p. 173-177. Reproduite jusqu'en 1828.

1818. [Laplace]. — Sur l'application du calcul des probabilités à la philosophie naturelle (Extrait de l'Essai philosophique sur les probabilités). p. 91-110. Reproduite jusqu'à 1820.

 De Humboldt. — Extrait d'un Mémoire sur les hauteurs de divers pics de l'Hima-

laya, p. 141-144.

1819. [Anago]. — Extrait de l'Histoire de l'Expédition chargée, en 1816, d'explorer le fleuve Zaïre, sous le commandement du Cap. J.-K. Truckey, p. 161-171.

 [Arago]. -- Sur les phénomènes que présentent les mers polaires, p. 172-178.

- Olbers. - De l'influence de la Lune sur les

1819. Saisons (traduit d'un Mémoire d'Olbers),
 p. 188-193. Répété en 1821 et 1822.

1820. [DE HUMBOLDT]. — Extrait d'un Mémoire sur la distribution de la chaleur à la surface de la Terre, p. 167-177. Reproduit en 1821 et 1822.

1821. [BOUVARD]. — Tableau de la chaleur moyenne des jours à Paris, p. 170-172. Re-

produit en 1822.

1822. — Considérations générales sur la population (Extrait des Mémoires statistiques de la ville de Paris,) p. 178-192.

1823. [ARAGO]. — Expériences pour déterminer la vitesse du son entre Villejuif et Mont-lhéry. p. 184-185.

1824. ARAGO.—Sur le retour de la comète à courte période (comète d'Encke), p. 148-152.

- Sur les pendules et chronomètres de

MM. Bréguet, p. 152-159.

Quantités de pluie qui tombent à diverses hauteurs, p. 159-161.

– Pluie moyenne à Paris, p. 161-165.

Pluies des tropiques, p. 165-167.
 Liste des volcans actuellement enflammés, p. 167-189.

Voyage de M. Scoresby à la côte orien-

tale du Groenland, p. 190-193.

 [LAPLACE]. — Des oscillations de l'atmosphère (Extrait de la 5<sup>e</sup> édit. de l'Exposition du Système du Monde), p. 194-200.

1825. Arago. - Sur la pluie, p. 152-155.

- - Sur l'état thermométrique du globe

terrestre, p. 155-164.

 Températures extrêmes observées à Paris et dans d'autres lieux du globe, p. 164-179. 1825. — Températures extrêmes de l'atmosphère en pleine mer, p. 179-186. - Température moyenne du Pôle nord, p. 186-189. - Sur la forme singulière de la Comète découverte en 1823, p. 190-191. -Des températures et des pressions auxquelles certains gaz peuvent se liquéfier, d'après M.M. Davy et Faraday, p. 192-193.

[GIRARD]. - Comparaison des moyens de communication entre la capitale et la province en 1824, avec ceux qui existaient il y a soixante ans, p. 194.

1826. CHLADNI. - Nouveau Catalogue des chutes de pierres ou de fer, suivant l'ordre chronologique, p. 152-178.

1827. ARAGO. - Sur la Lune rousse, p. 162-165.

— Sur la rosée, p. 165-198.

- Températures des différentes espèces d'animaux, d'après John Davy, p.198-207.

- Sur les mouvements de l'aiguille aimantée, p. 207-208.

- Nouveaux volcans des îles Sandwich. p. 208-210.

1828. L. MATHIEU. - Monnaies étrangères comparées aux monnaies françaises, p. 61-72. Reproduit depuis, avec modifications.

Arago. - Sur le rayonnement nocturne,

p. 145-152.

- De la rosée, p. 153-162.

- Sur la formation de la glace au Ben-

gale, p. 162-167.

- Sur les brouillards qui se forment après le coucher du Soleil, quand le tems est calme, au bord des lacs et des rivières, p. 168-172.

1828. — Comment la neige empêche la gelée de descendre profondément dans la terre qu'elle recouvre, p. 172-174.

De la congélation des rivières, p. 174-176.

Sur la Lune rousse, p. 177-179.

- Sur la grêle et les paragrèles, p. 180-

— Sur la Comète de 3,3 ans (Encke), p. 205-206.

1829. [VILLOT]. — Note sur la durée des générations viriles dans la ville de Paris, pendant le XVIII° siècle, p. 107-110.

Arago. — Sur les machines à vapeur, p.

143-233.

1830. Arago. — Sur les machines à vapeur. Sur les explosions des machines à vapeur, p. 135-202.

 Sur l'ancienneté relative des différentes chaînes de montagnes de l'Europe, etc.,
 p. 202-240. — Tables des forces élastiques de la vapeur d'eau et des températures correspondantes, p. 241-242.

1831. DE PRONY. — Évaluation des mesures linéaires étrangères en mesures françaises, p. 142-150. Répétée depuis avec des modifications.

- Arago. - Sur la polarisation de la lu-

mière, p. 151-163.

Sur les interférences, p. 163-171.

 — Sur les phares (Extrait de la Biographie de Fresnel), p. 172-184.

1832. Arago. — Des comètes en général, et en particulier de la comète qui doit reparaître en 1832 et dont la révolution est de 6 ans \(^3\_4\) (Biéla), p. 156-288.

1833. A. JAUBERT. - Sur l'altération que les

1833. monnaies turques ont éprouvé depuis 1730 jusqu'à nos jours, p. 81-85.

— ARAGO. — La Lune exerce-t-elle sur notre atmosphère une influence appréciable?

р. 157-243.

 Sur les glaçons que les rivières charrient en hiver, p. 244-268.

Sur les soulèvements de terrains, p. 268-

273.

1834. De Prony. — Table des populations spécifiques des départemens français, p. 122-132. Reproduite jusqu'en 1840.

 Arago. — L'état thermométrique du globe terrestre a-t-il varié depuis les temps

historiques? p. 171-240.

- Sur les étoiles [doubles et] multiples, p. 241-310.

- Notice historique sur la pile voltaïque,

р. 311-330.

1835. ARAGO. — Sur les puits forés, connus sous le nom de puits artésiens, de fontaines artésiennes ou de fontaines jaillissantes, p. 181-258.

 Sur la comète qui doit passer au périhélie en novembre 1835 (comète de

Hallev), p. 259-263.

 Annouce d'un prix qui sera décerné par le Bureau des Longitudes, p. 264.

1836. ARAGO. — Sur la dernière apparition de la comète de Halley, p. 189-237.

 Notice historique sur la première interprétation exacte qu'on ait donnée des hiéroglyphes, p. 238-251.

nterogty pnes, p. 258-251.

 Questions à résoudre concernant la Météorologie, l'Hydrographie et l'art nautique (tirées des Instructions remises 1836. au navire « La Bonite » par l'Académie des Sciences), p. 252-349.

1837. ARAGO. - Notice historique sur les ma-

chines à vapeur, p. 221-309.

 Examen des observations critiques dont la Notice précédente a été l'objet, p.310-337.

1838. Arago. — Notice sur le tonnerre, p. 221-618.

 Éphéméride, pour 1838, de la comète à courte période, dite comète de Pons ou d'Encke, p. 619-620.

1839. ARAGO. – Éloge historique de James

Watt, p. 255-410.

Rapport fait à l'Académie des Sciences, concernant les observations de Météorologie et de Physique du globe qui pouvaient être recommandées aux expéditions scientifiques du Nord et de l'Algerie, p. 411-441.

1840. ARAGO. — [Sur les] Tables usuelles de l'Annuaire du Bureau des Longitudes,

p. 221-222.

- Tableau des coordonnées géographiques des chefs-lieux d'arrondissement des 86 départements, déterminées par les ingénieurs géographes, p. 223-254. Complété et reproduit depuis cette époque.

— ARAGO. — Rapport fait à l'Académie des Sciences sur les travaux scientifiques exécutés pendant le voyage de la frégate « La Vénus », commandée par M. le capitaine de vaisseau Du-Petit-Thouars (géographie, hydrographie, marées, météorologie, magnétisme, etc.), p. 255-348. 1840. — Rapport sur la partie géologique et minéralogique de la campagne de « La Vénus », p. 349-353.

DE BLAINVILLE. — Rapports sur les résultats concernant l'Histoire naturelle, obtenus pendant l'expédition de « La Vénus », p. 354-365.

 Arago. — Discours prononce le 3 août 1839 sur la tombe de M. de Prony, p. 366-378.

 Discours prononcé le 30 avril 1840 aux funérailles de M. Poisson, p. 379-391.

1841. Mathieu. — De la distribution de la population en France. Table de la population spécifique, p. 160-169. Reproduite dans la suite.

1842. Arago. — Analyse historique et critique de la vie et des travaux de sir William

Herschel, p. 249-608.

— Sur l'éclipse totale de Soleil du 8 juillet 1842; Sur les phénomènes qui devront plus particulièrement fixer l'attention des astronomes; sur les questions de physique céleste dont la solution semble devoir être liée aux observations qui pourront être faites pendant les éclipses totales de Soleil, p. 609-642.

1844. Arago. — Notice sur les principales découvertes astronomiques de Laplace (Extrait d'un Rapport fait à la Chambre des

Députés), p. 271-360.

 Sur l'Observatoire de Paris (Extrait d'un Rapport fait à la Chambre des Députés), p. 361-393.

Sur la grande Comète de 1843 (1843 I),

p. 394-421.

Discours prononce aux funérailles de

1844. M. Puissant, le 12 janvier 1843, p. 422-426.

 ARAGO. — Discours prononcés aux funérailles de M. Bouvard, le 11 juin 1843, p. 427-434.

1846. E. Bouvard. — Table de corrections pour calculer les levers et les couchers du Soleil dans les lieux compris entre 43 et 51 degrés de latitude boréale, p. 224-230. Reproduite depuis.

 ARAGO. — Sur l'éclipse totale de Soleil du 8 juillet 1842, avec figure coloriéc, p. 271-

Sur les chaux, les mortiers et les ciments hydrauliques; sur les pouzzolanes naturelles et artificielles (Extrait
d un Rapport fait à la Chambre des Députés),
p. 478-530.

 Rapport fait à l'Académie des Sciences sur le voyage en Abyssinie de MM. Ga-

linier et Ferret, p. 531-573.

— Est-il possible, dans l'état actuel de nos connaissances, de prédire le temps qu'il fera à une époque et dans un lieu donnés? Peut-on espérer, en tous cas, que ce problème sera résolu un jour? p. 574-608.

1847. ARAGO. — Avertissement [au sujet d'une Histoire détaillée de la découverte de

Neptune], p. 271-272.

1850. ARAGO. — Quel fut le fondateur de l'Ecole Polytechnique? p. 309-344.

Paroles d'adieu prononcées le 31 janvier 1847 aux funérailles de M. Gambey, p. 345-355.

1851. Arago. — Du Calendrier, p. 309-491. — Table des Notices de l'Annuaire du 1851. Bureau des longitudes, 1798-1851, p.

491-504.

1852. ARAGO. — Notice sur les observations qui ont fait connaître la constitution physique du Soleil et celle de diverses étoiles. Examen des conjectures des anciens philosophes et des données positives des astronomes modernes sur la place que doit prendre le Soleil parmi le nombre prodigieux d'étoiles dont le firmament est parsemé, p. 325-362.

De la scintillation, p. 363-504.

— Rapport fait à l'Assemblée nationale législative, au nom de la Commission chargée d'examiner le projet de loi tendant à ouvrir au Ministre de l'Instruction publique un crédit de 90 000 francs pour la construction du pied parallatique de la grande lunette de l'Observatoire, p. 505-523.

1853. Arago. — Biographie de Jean-Sylvain

Bailly, p. 343-623.

1854. Flourens. — Discours prononcé aux funérailles de M. Arago, p. 359-364.

1863. LAUGIER. – Discours prononcé aux funé-

railles de M. Brunner, p. 387-397.

1864. FAYE. — Rapport sur l'état actuel de la Géodésie et sur les travaux à entreprendre par le Bureau des Longitudes, de concert avec le Dépôt de la Guerre, pour compléter la partie astronomique du réseau géodésique français, p. 385-431.

1865. Delaunay. - Notice sur la vitesse de la

lumière, p. 393-490.

Mathieu. — Note sur le système métrique.
 Acte du 29 juillet 1864 du Parlement

1865. anglais, qui permet l'usage du système métrique des poids et mesures, p. 491-498. Reproduit les années suivantes.

MATHIEU (Contre-amiral). - Notice biographique sur le Contre-amiral Deloffre,

p. 499-520.

1866. DELAUNAY. -- Notice sur la distance du

Soleil à la Terre, p. 413-535.

1867. LAPLACE. - Sur l'origine et la formation de notre système planétaire (Extrait de l'Exposition du Système du Monde, 6° édition), p. 434-458.

- Convention monétaire entre la France, la Belgique, l'Italie et la Suisse, p.

462-463.

 Rapport sur les monnaies, les poids et mesures à la Chambre des représentants des Etats-Unis. - Bills et résolutions accompagnant le Rapport, p. 464-477.

1868. Delaunay. - La Lune, son importance en

Astronomie, p. 439-508.

1860. DELAUNAY. - Notice sur la Constitution de l'Univers. § Ier : Analyse spectrale, p. 443-583.

Janssen. - Etude spectrale des protube-

rances solaires ..., p. 584-601.

1870. Delaunay. - Notice sur la Constitution de l'Univers. § 11 : Météores, étoiles filantes,

p. 445-615.

- Loi du 17 août 1868 sur le système des poids et mesures de la Confédération de l'Allemagne du Nord. p. 617-624.

1872. DELAUNAY. - Sur les Comètes périodi-

ques, p. 443-471.

1873. FAYE. - Sur la constitution physique du Soleil. Ire Partie, p. 443-533.

1873. FAYE, DELAUNAY, JURIEN DE LA GRAVIÈRE. - Discours prononcés aux funérailles de M. Laugier, p. 535-546.

FAYE. - Discours prononcé aux funérailles de M. Delaunay, p. 547-549.

1874. FAYE. - Sur la constitution physique du Soleil. II Partie, avec figures coloriées, p. 407-490.

1875. FAYE. - Défense de la loi des tempêtes,

p. 407-516.

1876. MOUCHEZ. - Création d'un observatoire astronomique d'étude dans le parc de Montsouris, par le Bureau des Longitudes, avec une vue, p. 449-456.

Mouchez. - Sur l'Observatoire annexe de

la Marine, p. 457-461.

Perrier. - Sur l'Observatoire annexe de la Guerre, p. 462-467.

Perrier. - Notice sur l'Association géodésique internationale et sur le Congrès réuni à Paris en 1875, p. 468-520.

Marié-Davy. - Déclinaison de l'aiguille

aimantée, p. 521-536.

MOUCHEZ. - Mission de l'île Saint-Paul pour l'observation du passage de Venus, p. 537-571.

Janssen. - Mission du Japon pour l'obsercation du passage de Vénus, p. 572-588.

LEWY, FAYE. - Discours prononcés aux funérailles de M. L. Mathieu, p. 589-600.

Faye. - Sur les orages et sur la forma-1877. tion de la grêle, p. 483-602.

FAYE, Amiral Paris. - Discours prononcés à l'inauguration de la statue d'Élie de Beaumont, à Caen, le 6 août 1876, р. 603-611.

1878. FAYE. - Sur la météorologie cosmique, p. 607-688.

Janssen. - Sur le réseau photosphérique solaire et sur la photographie, envisagée comme moyen de découvertes en Astronomie physique, p. 689-700.

1879. J. JANSSEN. - Sur les progrès récents de

la Physique solaire, p. 623-685.

1880, FAYE. - Deux ascensions au Puy de Dôme à dix ans d'intervalle, p. 638-670.

Perrier. — Jonction géodésique de l'Algérie avec l'Espagne, p. 671-682.

Perrier. - Jonction astronomique de l'Al-

gérie avec l'Espagne, p. 683-688.

JANSSEN, MOUCHEZ, D'ABBADIE, BREGUET. -Discours prononcés à l'inauguration de la statue de François Arago, à Perpignan, p. 691-728.

1881. FAYE. - Comparaison de la Lune et de la Terre au point de vue géologique,

p. 667-734.

TISSERAND. - Notice sur les observatoires français vers la fin du dernier siècle : Observatoire de Toulouse (Garipuy, Darquier, Vidal). p. 736-752.

Observatoire de Marseille, p. 752-753.

Observatoire de Flaugergues (Viviers), p. 754.

Observatoire de Montauban (Duc-Lachapelle), p. 754-755.

Observatoire de l'Ecole Militaire, p. 756-

Observatoire du Collège Mazarin, p. 762-763. Observatoire de Cluny, p. 763-765.

1882. — Comètes apparues de 1871 à 1880, p. 172-205.

1882. FAYE. — Aperçu historique sur le développement de l'Astronomie, p. 703-728.

Tisserand. - Notice sur les planètes intra-

mercurielles, p. 729-772.

 Janssen. — Note sur la photographie de la Comète b 1881, obtenue à l'Observa toire de Meudon, p. 773-786.

1883. — Comètes apparues de 1862 à 1882. p. 176-

259.

 FAYE. — Sur la figure des comètes, p. 717-778.

 Janssen. — Les méthodes en Astronomie physique, p. 779-812.

Janssen. -- La prochaine éclipse du

6 mai 1883. p. 813-820.

- Faye. — Discours prononcé aux funé-

railles de M. Liouville, p. 821-824.

— Faye. — Discours prononcé à l'inaugura-

tion de la statue de Lakanal, à Foix, le 2' septembre 1882, p. 825-833.

1884. FAYE. — Sur les grands fléaux de la na-

ture, p. 741-846.

Les famines, p. 743-754.

Les inondations et les déluges, p. 754-761.

Les volcans, p. 761-789.

Les tremblements de terre, p. 789-802.
 Les tempêtes, p. 802-818.

- Les trombes et tornados, p. 818-845.

 JANSSEN. — Mission en Océanie pour l'observation de l'éclipse totale du Soleil du 6 mai 1883, avec les Rapports de MM. Tacchini. Palisa et Trouvelot, p. 847-877.

 JANSSEN, CLOUÉ. — Discours prononcés aux funérailles de M. Bréguet, p. 878-

888.

1885. — Comètes apparues de 1861 à 1884, p. 178-

FAYE. - Sur la formation de l'Univers et du monde solaire, p. 757-804.

Tisserand. - Sur les perturbations; Découverte de Neptune, p. 805-845.

PERRIER, FAYE, TISSERAND. - Discours prononcés aux funérailles de M. Yvon

Villarceau, p. 846-862. 1886. - Comètes apparues de 1855 à 1860 et en 1884 (avec additions pour celles de 1861

à 1883), p. 180-251. FAYE. - Sur les treize tornados des 29 et

30 mai 1879, aux États-Unis, p. 747-834. JANSSEN. - Notice sur le méridien et

l'heure universels, p. 835-881. OSSIAN BONNET, FAYE. - Discours pro-

noncés aux funérailles de M. Serret, le 3 mars 1885, p. 882-889. - Comètes apparues de 1850 à 1854; -

comètes périodiques dont le retour a été observé; - comètes apparues en 1885, p. 182-237.

Mouchez. - Sur la photographie astronomique à l'Observatoire de Paris et la Carte du Ciel, p. 755-842.

1888. - Comètes apparues de 1845 à 1849 et en 1886, p. 262-283,

Janssen. — L'age des étoiles, p. 709-728. Mouchez. - Notice sur le Congrès astronomique international réuni à l'Observatoire de Paris, en avril 1887, pour l'exécution de la Carte photographique du Ciel, p. 729-754.

D'ABBADIE. - Récit d'un voyage magné-

tique en Orient, p. 755-769.

- Comètes apparues de 1838 à 1844 et en 1887, p. 270-289.

FAYE. - Sur les quatre sessions de l'Association géodésique internationale à Paris, Berlin, Nice et Salzbourg, p. 631-670.

Tisserand. - Sur la mesure des masses

en Astronomie, p. 671-723.

Janssen. - Une expédition au massif du mont Blanc, p. 724-739.

BOUQUET DE LA GRYE. - Une ascension au

pic de Ténériffe, p. 740-754.

A. Cornu. - Discours prononcé à l'inauguration de la statue d'Ampère, à Lyon, le 8 octobre 1888, p. 755-765.

- Revue des principaux travaux du Bureau des Longitudes en 1888, p. 766-791.

- Comètes apparues de 1825 à 1835 et en 1890. 1888, p. 272-295.

FIZEAU, MOUCHEZ, TISSERAND. - Discours prononcés à l'inauguration de la statue de Le Verrier, à Paris, p. 637-667.

Mouchez. -- Sur la réunion du Comité international permanent pour l'exécution photographique de la Carte du Ciel. en septembre 1889, à l'Observatoire de Paris, p. 668-667.

- Conférence générale de l'Association géodésique tenue à Paris en octobre

1889. p. 698-721.

Janssen. - Discours d'ouverture prononcé au Congrès de Photographie céleste tenu à Paris du 20 au 24 septembre 1889, p. 722-733.

 Discours prononcé à la séance d'inauguration du | Congrès international aéronautique et colombophile, p. 734-745. 1890. - Revue des principaux travaux du Bureau des Longitudes en 1889, p. 746-752.

- Comètes apparues de 1801 à 1824 et en 1889, p. 268-303. (Voir une Addition dans l'Annuaire de 1892, p. 293-294.)

JANSSEN. - Compte rendu d'une ascension scientifique au mont Blanc, p. A.1-28.

Tisserand. — La question des petites planètes, p. B.1-20.

TISSERAND. - Notice sur le Congrès geodésique de Fribourg, p. C.1-20.

A. CORNG. - Sur la méthode Döppler-Fizeau..., p. D.1-40.

- Comètes apparues en 1890, p. 288-293. A partir de cette année, l'Annuaire contient les comètes de l'année anté-précédente.

Mouchez. - Notice sur la troisième réunion du Comité international permanent pour l'exécution photographique de la Carte du Ciel, en avril 1891, à l'Observatoire de Paris, p. A.1-40.

Tisserand. - Sur la Lune et son accélé-

ration séculaire, p. B.1-32.

BOUQUET DE LA GRYE. - Session de l'Association géodésique internationale tenue à Florence le 8 octobre 1891, p. C.1-12.

Janssen. - Les observatoires en montagne. Un observatoire au mont Blanc, p. D.1-33,

A. Cornu. - Sur la mire lointaine de

l'Observatoire de Nice, p. E.1-19.

BOUQUET DE LA GRYE, PARIS. - Discours prononcés à l'inauguration de la statue du Chevalier de Borda, à Dax, le 24 mai 1891. p. F.1-20 et G.i-5.

1893. Janssen. - Sur l'Observatoire du mont

Blanc, p. A.1-10.

1893. A. Corru. — Notice sur la corrélation des phénomènes d'électricité statique et dynamique et la définition des unités électriques, p. B.1-75.

 Janssen. – L'Aéronautique, discours prononcé au Congrès des Sociétés savantes,

p. C.1-20.

 TISSERAND. — Discours prononcé aux funérailles de M. Ossian Bonnet, p. D.1-3.

Faye, Bouquet de la Grye, Lœwy. —
 Discours prononcés aux funérailles de
 M. Mouchez, p. E.1-16.

 Janssen. — Discours prononcé à l'inauguration de la statue du général Perrier,

p. F.1-12.

1894. H. Poincaré. — La lumière et l'électricité, d'après Maxwell et Hertz, p. A.1-22.

 FLEURIAIS. — Origine et emploi de la boussole marine, appelée aujourd'hui Compas, p. B.1-37.

 Janssen. — Quatre jours d'observation au sommet du mont Blanc, p. C.1-24.

Faye, Bouquet de la Grye, Fleuriais. —
 Discours prononcés aux funérailles de
 M. Pâris, p. D.1-13,

- Tisserand. Cornu, Mouchez. - Discours prononcés à l'inauguration de la statue d'Arago, à Paris, le 11 juin 1893, p. E.1-30.

1895. BOUQUET DE LA GRYE. — Ondes atmosphé-

riques lunaires, p. A.1-20.

- TISSERAND. - Sur le Congrès géodésique

d'Insprück, p. B.1-16.

 Janssen. — L'Observatoire du mont Blanc Note sur un météorographe à longue marche destiné à cet Observatoire, p. C.1-5. 1895. Janssen. — La Photométrie photographique, p. D.1-16.

 H. Poincare. — Rapport sur la proposition d'unification des jours astronomique et civil, p. E.1-10.

1896. A. CORNU. - Les forces à distance et les

ondulations, p. A.1-26.

- A. Cornu. - Les travaux de Fresnel en

Optique, p B.1-35.

- DE BERNARDIÈRES. Sur la construction des nouvelles cartes magnétiques du Globe, entreprises sous la direction du Bureau des Longitudes, p. C.1-6.
  - Janssen. Sur une troisième ascension à l'Observatoire du sommet du mont Blanc et les travaux exécutés pendant l'année 1885 dans le massif de cette montagne, p. D.1-11.

 DE BERNARDIÈRES. — La vie et les travaux du contre-amiral Fleuriais, p. E.1-17.

 Janssen, Tisserand. — Allocations prononcées aux funérailles de M. Émile Brunner, le 24 novembre 1895, p. F.1-7.

897. Tisserand. - Sur le mouvement propre

du système solaire, p. A.1-32.

 TISSERAND. — Sur la quatrième réunion du Comité international pour l'exécution de la Carte photographique du Ciel, p. B.1-19.

 Tisserand. — Sur les travaux de la Commission internationale des étoiles fondamentales, p. C.1-13.

 H. Poincaré. — Les rayons cathodiques et les rayons de Röntgen. p. D.1-35.

 Janssen, — Les époques dans l'histoire astronomique des planètes, p. E.1-12. 1897. Janssen. - Sur les travaux exécutes à l'Observatoire du mont Blanc, en 1896. p. F.1-3.

A. Cornu. - Discours prononcé aux funérailles de M. Hippolyte Fizeau, le 24

septembre 1896, p. G.t-4.

JANSSEN, LŒWY, H. POINCARÉ. - Discours prononcés aux funérailles de M. Félix Tisserand, le 23 octobre 1896, p. H.1т8.

1898. LEWY et P. PUISEUX. - Sur quelques progrès récents accomplis avec l'aide de la photographie dans l'étude de la surface lunaire, p. A.1-36.

H. Poincaré. - Sur la stabilité du sys-

tème solaire, p. B.1-16.

A. Cornu. - L'œuvre scientifique de H. Fizeau, p. C.1-40.

Janssen. - Sur les travaux exécutés à l'Observatoire du mont Blanc, en 1897, p. D.1-4.

JANSSEN, LEWY. - Discours prononcés au cinquantenaire academique de M. Faye, le 25 janvier 897, p. E.1-12.

BOUQUET DE LA GRYE. - Sur les ballons-1899.

sondes. p. A.1-14.

Bassot. - La Géodésie moderne en France, p. B.1-34.

P. GAUTIER. - Sur le sidérostat à lunette de 60<sup>m</sup> de foyer et de 1<sup>m</sup>, 25 d'ouverture, p. C.1-26.

Janssen. - Sur les travaux exécutés à l'Observatoire du mont Blanc, en 1898,

p. D.1-3.

1900. A. Cornu. - Les machines génératrices de courants électriques, p. A.1-89.

- 1900. LIPPMANN. Les nouveaux gaz de l'atmosphère, p. B.1-15.
  - Janssen. Sur les travaux du mont Blanc en 1899, p. C.1-8.
  - Janssen. Sur l'application de l'Aéronautique à l'observation de certains phénomènes astronomiques, p. D.1-2.
  - Bassot, H. Poincaré, Lewy. Discours prononcés à l'inauguration de la statue de F. Tisserand à Nuits-Saint-Georges, le 15 octobre 1800, p. E.1-10.

1901. A. Cornu. — Le transport électrique de la force, p. A.1-67.

 H. Poingare. — Rapport sur le projet de revision de l'arc de méridien de Quito, p. B.1-37.

 Lœwy. – Sur la Conférence astronomique internationale tenue à l'Observatoire de Paris, en juillet 1900. p. C.1-34.

 Bassot. — Notice historique sur la fondation du système métrique, p. D.1-43.

 Bouquet de la Grye. — Sur la treizième Conférence de l'Association géodésique internationale tenue à Paris, p. E.1-14.
 Janssen. — Travaux exécutés à l'Obser-

 Janssen. – Travaux exécutés à l'Observatoire du sommet du mont Blanc en 1900, p. F.1-10.

Janssen. — Les progrès de l'Aéronautique,
 p. G.1-14.

 Guyou. — Discours prononcé aux funérailles de M. de Bernardières, le 5 février 1900, p. H.1-6.

1902. H. Poincaré. — Notice sur la télégraphie sans fil, p. A.1-34.

A. CORNU. — Les courants polyphasés,
 p. B.1-91.

1902. Guyou. — Sur l'application de la division décimale du quart de cercle à la pratique de la navigation, p. C.1-15.

 Janssen. — Observatoire du sommet du mont Blanc, — création et travaux —, p. D.1-7.

1903. RADAU. — Étoiles filantes et comètes, p. A.1-53.

- Janssen. - Science et poésie, p. B.1-10.

 Janssen. — Sur les travaux exécutés à l'Observatoire du sommet du mont Blanc, en 1902, p. C.1-4.

 Bassot, H. Poincaré. — Discours prononcés aux funérailles de M. A. Cornu,

p. D.1-11.

- Bassot, Bouquet de la Grye, Janssen, H.-G. van de Sande Bakhuysen. — Discours prononcés aux funérailles de M. Faye, p. D.13-34.
- 1904. BOUQUET DE LA GRYE. -- Note sur la Conférence géodésique internationale tenue à Copenhague en août 1903, p. A.1-23.

Ilatt. — Théorie élémentaire des marées,
 1<sup>re</sup> Partie, p. B.1-53.

1905. HATT. — Explication élémentaire des marées, 11º Partie, p. A.1-74.

- 1906. BIGOURDAN. Les éclipses de Soleil. Instructions sommaires sur les observations que l'on peut faire pendant ces éclipses, p. A.1-161.
  - BIGOURDAN. Les observations de l'éclipse du 30 août 1905, p. B.1-18.
  - Janssen. Notice sur l'observation de l'éclipse totale de Soleil du 30 août 1905, faite en Espagne, p. C.1-8.

1907. BOUQUET DE LA GRYE. — Diamètre de Vénus, p. A.1-8.

BOUQUET DE LA GRYE. — Note sur la quinzième Conférence de l'Association géodésique internationale, p. B.1-20.

 Deslandres. — Histoire des idées et des recherches sur le Soleil, p. C.1-146.

1908. BIGOURDAN. — Les distances des astres et particulièrement des étoiles fixes, p. A. 1-72.

 DESLANDRES. — Union internationale pour la coopération dans les recherches solaires (Congrès de Saint-Louis, d'Oxford et de Meudon), p. B.1-48.

 Guyou. — L'École d'Astronomie pratique de l'Observatoire de Montsouris, p. C.

1-12.

 H. Poincaré. — Notice nécrologique sur M. Maurice Lœwy, p. D.1-18.

- Lewy. - Notice nécrologique sur Charles

Trépied, p. E.1-7.

1909. Bigourdan. — Les étoiles variables, p. A.1-116.

 Lallemand. — Mouvements et déformations de la croûte terrestre, p. B.1-57.

 RADAU, DESLANDRES. — Discours prononcés aux funérailles de M. Janssen, p. C.1-11.

1910. BAILLAUD. — Le Congrès de la Carte du Ciel en 1909, p. A.1-27.

 Lallemand. — Les marées de l'écorce et l'élasticité du globe terrestre, p. B.1-90.

 BIGOURDAN. — Tables des Notices de l'Annuaire du Bureau des Longitudes, de 1804 à 1910, p. C. 1-47.

## TABLE DES NOMS D'AUTEURS.

Cette Table renvoie aux diverses années de l'Annuaire; seulement on a supprimé les deux premiers chiffres du millésime, parce qu'il ne peut jamais résulter de la aucune incertitude.

Les chiffres gras indiquent les années où l'Annuaire reuferme une Notice, un discours, un article quelconque donné par l'auteur, ou tiré de ses OEnvres; dans les autres cas on emploie des chiffres ordinaires.

Quand un auteur a donné plusieurs articles dans le même Annuaire, leur nombre est donné entre ( ), à la

suite de l'année de cet Annuaire.

ABBADIE (D'), 80, 88.

AMPÈRE (A.-M.), 89 (statue).

Arago, 11, 14, 17, 19, 23, 24, 25, 27-40, 42, 44, 46, 47, 50-53, 54 (funerailles), 80 (statue, Perpignan), 94 (statue, Paris).

BAILLAUD, 10.

BAILLY, 53 (biographie).

BAKHUYZEN (H.-G. van de Sande), 03.

Bassot (Gén.), 99, 00, 01, 03 (2).

BEAUMONT (Élie DE), 77 (statue).

BERNARDIÈRES (DE), 96 (2), or (funérailles).

BIGOURDAN (G.), 06 (2), 08. 09. 10.

BLAINVILLE ( DE ), 40.

BONNET (Ossian), 86, 93 (funérailles).

BORDA, Q2 ( statue ).

BOUQUET DE LA GRYE (A.). 89, 92 (2), 93, 94, 95,

99, 01, 03, 04. 07 (2).

Bouvard (A.), 21, 44 (funérailles). BOUVARD (E.), 46. BRÉGUET, 24. BREGUET, 24, 80, 84 (funérailles). Brunner, 63 (funérailles). BRUNNER (E.), 96 (funérailles). CHLADNI, 26. CLOUÉ (amiral), 84. CORNU (A.), 89, 91, 92, 93, 94, 96 (2), 97, 98, 00, 01, 02, o3 (funérailles). DARQUIER, 81 (son observatoire). Delaunay, 65, 66, 68, 69, 70, 72, 73, 73 (funérailles). DELOFFRE (amiral), 65 (biographie). DESLANDRES (H.), 07, 08. DUC-LACHAPELLE, 81 (son observatoire). ENTRECASTEAUX (amiral D') (sur son vovage), 10. FAYE (H.), 64, 73 (3), 74, 75, 76, 77 (2), 78, 80, 81, 82, 83 (3), 84, 85 (2), 86 (2), 89, 93, 94, 98 (cinquantenaire), o3 (funérailles). FERRET, 46. Fizeau, 90, 97 (funérailles), 98 (travaux). FLAUGERGUES, 81 (son observatoire). FLEURIAIS, 94 (2), 96 (vie et travaux). FLOURENS. 54. Fresnel, 96 (travaux). GALINIER, 46. GAMBEY, 50 (funérailles). GARIPUY, 8: (son observatoire). GAUTIER (P.). 99. GIRARD, 25. Guyou. 01. 02. 08. HATT, 04, 05. HERSCHEL (W.). 42 (vie et travaux). DE HUMBOLDT, 18, 20. JANSSEN, 69, 76, 78, 79, 80, 82, 83 (2), 84 (2),

86, 88, 89, 90 (2), 91, 92, 93 (3), 94, 95 (2),

96 (2), 97 (3), 98 (3), 99, 00 (2), 01 (2), 02, 03 (3), 06, 09 (funérailles).

JAUBERT (A.), 33.

JURIEN DE LA GRAVIÈRE, 73. KRUSENSTERN (Capitaine), 07.

KRUSENSTERN (Capitaine), 07.

LACAILLE, 81 (son observatoire).

LAKANAL, 83 (statue).

LALANDE, 04, 07, 08, 09.

LALLEMAND (Ch.), 09, 10.

Laplace, 06, 10, 11, 15, 18, 24, 44 (découvertes astronomiques), 67.

Laugier, 63, 73 (funérailles).

LE VERRIER, 90 (statue).

LIOUVILLE (E.), 83 (funérailles).

LIPPMANN, 00.

Læwy, 76, 93. 97, 98 (2), 00. 01, 08. 08 (Notice nécrologique).

MARIE-DAVY, 76.

MATHIEU (L.), 28, 41, 65. 76 (funérailles).

MATHIEU (amiral). 65.

MOUCHEZ, 76 (3), 80, 87, 88, 90 (2). 92. 93 (funérailles), 94.

OLBERS, 19.

OLTMANNS, 17.

Paris (amiral), 77, 92, 94 (funérailles).

Perrier (F.), 76 (2), 80 (2), 85. 93 (statue).

PETIT-THOUARS (DU). 40.

POINCARÉ (H.). 94, 95, 97 (2), 98, 00, 01, 02, 03, 08.

Poisson, 40 (funérailles).

PRONY, 09, 15, 31, 34, 40 (funérailles).

Puiseux (P.). 98.

Puissant. 44 (funérailles).

RADAU. 03, 09.

REGNAUD (DE SAINT-JEAN-D'ANGÉLY). 06.

Scoresby, 24 (son voyage au Groenland).

SERRET, 86 (funérailles).

Tisserand (F.). **81. 82. 85** (2). **89. 90. 91** (2), **92, 93, 94. 95, 96. 97** (3). 97 (funeralles), oo (statue).

Trépied, os (notice nécrologique.)

TRUCKEY (Cap. J.-K.). 19.

VIDAL, 81 ( son observatoire).

VILLARCEAU (Yvon), 85 (funérailles).

VILLOT, 29.

WATT, 39.

## TABLE MÉTHODIQUE.

ABYSSINIE. — Rapport sur le voyage en Abyssinie de MM. Galinier et Ferret. Arago, 1846.

AÉROLITHES. — Nouveau catalogue des chutes de pierres ou de fer, suivant l'ordre chronologique. Chladni, 1826.

AÉRONAUTIQUE. — Discours prononcé à la séance d'inauguration du Congrès international aéronautique et colombophile. *Janssen*, 1890.

- L'Aéronautique. Discours prononcé à la réunion

des Sociétés savantes. Janssen, 1893.

- Les ballons-sondes. Bouquet de la Grye, 1899.

 Sur l'application de l'Aéronautique à l'observation de certains phénomènes astronomiques. Janssen. 1900.

- Les progrès de l'Aéronautique. Janssen, 1900.

AIGUILLE AIMANTÉE. - Voir Magnétisme.

Algérie. — Jonction géodésique et astronomique de l'Algérie avec l'Espagne. Perrier, 1880.

ANALYSE SPECTRALE. - Voir Spectroscopie.

Anmaux. — Température de différentes espèces.

Arago, 1827.

ARCS DE MÉRIDIEN. - Voir Géodésie.

Ascensions. — Une ascension au pic de Ténériffe.

Bouquet de la Grye, 1889.

 Compte rendu d'une ascension scientifique au mont Blanc. Janssen, 1891.

 Une expédition au massif du mont Blanc. Janssen, 1889. - Compte rendu d'une ascension scientifique au mont Blanc, Janssen, 1891.

- Sur une troisième ascension à l'Observatoire du

mont Blanc. Janssen, 1896.

Association géodésique internationale. - Notice sur cette association et sur le Congrès réuni à Paris en 1875. Perrier, 1876.

- Sur les quatre sessions de l'Association géodésique internationale à Paris, Berlin, Nice et Salzbourg. Fave, 1889.

- Conférence générale tenue à Paris en 1889-1890.

- Congrès de Fribourg. Tisserand, 1891.

- Réunion de Florence. Bouquet de la Grye, 1892.
- Congrès géodésique d'Insprück. Tisserand, 1895.
- Sur la XIIIº Conférence de l'Association géodésique internationale. Bouquet de la Grye, 1901.
- Note sur la Conférence géodésique internationale tenue à Copenhague en août 1903. Bouquet de la Grye, 1904.

- Note sur la xve Conférence. Bouquet de la

Grve, 1907.

ASTRES. - Les distances des astres, et particulièrement des étoiles fixes. Bigourdan, 1908.

- ASTRONOMIE. Table chronologique des principales découvertes en Géographie et en Astronomie. Arago, 1817.
- Apercu historique sur le développement de l'Astronomie. Faye, 1882.
- Sur l'application de l'Aéronautique à l'observation de certains phénomènes astronomiques. Janssen, 1900.
- ASTRONOMIE PHYSIQUE. -- Sur l'éclipse totale de Soleil du 8 juillet 1842. - Sur les questions de physique céleste dont la solution semble devoir être liée aux observations faites pendant les éclipses totales de Soleil. Arago, 1842.

- Sur le réseau photosphérique solaire et sur la

photographie, envisagée comme moven de découvertes en astronomie physique. Janssen, 1878.

- Sur les progrès récents de la Physique solaire. Janssen, 1879.

- Discours sur les méthodes en astronomie physique. Janssen, 1883. Atmosphère. - Les nouveaux gaz de l'atmosphère.

Lippmann, 1900.

- Sur les oscillations de l'atmosphère, Laplace, 1824.

- Ondes atmosphériques lunaires, Bouquet de la

Grye, 1895.

- Températures extrêmes de l'atmosphère en pleine mer. Arago, 1825.

Ballon. - Voir Aéronautique.

BAROMÈTRE. - Tables pour calculer les hauteurs des montagnes d'après les observations barométriques. Oltmanns, 1817. L. Mathieu, 1852. Radau, 1909.

BONITE. — (Instructions de la). Arago, 1836.

Bolides. - Voir Compas, Aérolithes, Météores.

Boussole. - Voir Magnétisme.

BROUILLARD. - Sur les brouillards qui se forment après le coucher du Soleil, quand le temps est calme, au bord des lacs et des rivières. Arago, 1828.

Bureau des Longitudes. - Sur les travaux à entreprendre par le Bureau des Longitudes, de concert avec le Dépôt de la Guerre, pour compléter la partie astronomique du réseau géodésique français. Fave. 1864.

- Revue des principaux travaux du Bureau des

Longitudes en 1888, 1889.

- Revue des principaux travaux du Bureau de Longitudes en 1889, 1890.

CALENDRIER. - Du calendrier. Arago, 1851.

- Du temps, de sa mesure et du calendrier. La-

place, 1811.

Rapports faits au Sénat pour le retour au calendrier grégorien. Regnaud Saint-Jean d'Angély et Laplace, 1806.

Voir Jour.

CARTE PHOTOGRAPHIQUE DU CIEL. — Notice sur la photographie astronomique à l'Observatoire de Paris et la Carte du Ciel. *Mouchez*, 1887. *Voir* Congrès astronomique international. Comité international, Conférence internationale. etc.

CHALEUR. — Sur la distribution de la chaleur à la surface de la Terre. De Humboldt, 1820.

- Sur l'état thermométrique du Globe terrestre.
   Arago, 1825.
- Températures extrêmes de l'atmosphère en pleine mer, Arago, 1825.
- Température moyenne du pôle Nord. Arago, 1825.
- L'état thermométrique du Globe terrestre a-t-il varié depuis les temps historiques? Arago, 1834.

 Chaleur moyenne des jours à Paris. Bouvard, 1822.

CHAUX. — Sur les chaux, les mortiers et les ciments hydrauliques; sur les pouzzolanes naturelles et artificielles. Arago, 1846.

Chronologie. — Abrégé de Chronologie. Lalande, 1804.

Voir Astronomie, Géographie.

CIMENTS. - Voir Chaux.

COLOMBOPHILE (Congrès). — Discours prononcé à la séance d'inauguration du Congrès international aéronautique et colombophile. *Janssen*, 1890.

COMÈTES. - Des comètes en général. Arago, 1832.

- Étoiles filantes et comètes. Radau, 1903.
- Notice sur la figure des comètes. Faye, 1883.
- Sur les comètes périodiques. Delaunay, 1872.

- Comètes apparues de 1801 à 1824.	-	Comètes	apparues	de	1801	à	1824.	1891.
------------------------------------	---	---------	----------	----	------	---	-------	-------

		1825	à	1835.	1890.
-	-	1838	à	1844.	1889.
		1845	à	1849.	1888.
	_	1850	à	1854.	1887.
	_	1855	à	1860.	1886.
	_	1862	à	1882.	1883.
	_	186 t	à	1884.	1885.
		.0	2	-00-	-000

- 1871 à 1880. 1882.
   Sur la comète d'Encke. Arago, 1824, 1828, 1838.
- Sur la comète de Biéla. Arago, 1832.
- Sur la comète de Halley. Arago, 1835, 1836.
- Sur la comète de 1807. Lalande, 1808.
- Comète de 1823: Sur sa forme singulière. Arago, 1825.
- Sur la grande comète de 1843 (1843 I). Arago, 1844.
- Sur la photographie de la comète b 1881...,

  Janssen, 1882.
- COMITÉ INTERNATIONAL PERMANENT pour l'exécution photographique de la CARTE DU CIEL. Sur le Congrès de 1887. Mouchez, 1888.
- Sur la réunion de septembre 1889. Mouchez, 1890.
- Sur la réunion d'avril 1891. Mouchez, 1892.
- Sur la quatrième réunion. Tisserand, 1897.
  Conférence de juillet 1900. Lœwy, 1901.
- Voir Congrès, Conférences, Carte photographique du Ciel.
- COMPAS. Origine et emploi de la boussole marine, appelée aujourd'hui compas. Fleuriais, 1894.
- CONFÉRENCES, CONGRÈS. Voir Association géodésique, Comité, etc.
- Congo. Voir Zaïre,
- Congrès de Saint-Louis, d'Oxford et de Meudon de l'Union internationale pour la coopération des études solaires. Deslandres, 1908.

COORDONNÉES GÉOGRAPHIQUES. — Sur la longitude et la latitude terrestre. Laplace, 1815.

 Coordonnées géographiques des chefs-lieux d'arrondissement, 1840.

Cosmogonie. - Voir Système solaire, Univers.

COUCHERS. — Table de correction pour calculer les levers et les couchers du Soleil en France. E. Bouvard, 1846.

Courants. - Voir Électricité, Météores.

CROUTE TERRESTRE. — Mouvements et déformations. Lallemand, 1909.

DÉLUGES. — Sur les grands fléaux de la nature; les déluges. Faye, 1884.

Densités. — Table des pesanteurs spécifiques des fluides élastiques, des liquides et des solides. 1816. Dépot de la Guerre. — Voir Bureau des Longi-

tudes.

DILATATIONS. - Table des dilatations. 1817.

Division décimale. — Snr l'application de la division décimale du quart de cercle à la pratique de la navigation. Guyou, 1902.

DEPPLER-FIZEAU. — Sur la méthode Dæppler-Fi-

zeau. Cornu, 1891.

ECHELLES DES PONTS DE LA SEINE. — Leur altitude par rapport à l'Observatoire. Prony, 1815.

ÉCLIPSES DE SOLEIL. — Instructions sur l'observa-

tion de ces éclipses. Bigourdan, 1906.

— Sur l'éclipse totale de Soleil du 8 juillet 1842. — Sur les phénomènes qui devront plus particulièrement fixer l'attention des astronomes. — Sur les questions de Physique céleste dont la solution semble devoir être liée aux observations qui pourront être faites pendant les éclipses totales de Soleil. Arago, 1842.

- Sur l'éclipse totale de Soleil du 8 juillet 1842.

Arago, 1846.

- La prochaine éclipse du 6 mai 1883. Janssen, 1883.
- Mission en Océanie pour l'observation de l'éclipse totale de Soleil du 6 mai 1883. Janssen, 1884.
- Eclipse de Soleil du 30 août 1905 : Observations, Bigourdan, Janssen, 1906.
- ÉCOLE D'ASTRONOMIE PRATIQUE de Montsouris. Guyou, 1908.
- ÉCOLE POLYTECHNIQUE. Quel en fut le fondateur?

  Arago, 1850.
- ÉLECTRICITÉ. Notice sur la corrélation des phénomènes d'électricité statique et dynamique et la définition des unités électriques. Cornu, 1893.
- La lumière et l'électricité, d'après Maxwell et Hertz. Poincaré, 1894.
- Les machines génératrices de courants électriques. Cornu, 1900.
- Les courants polyphasés. Cornu, 1902.
- Le transport électrique de la force. Cornu, 1901.
   ESPAGNE. Jonction géodésique et astronomique de l'Algérie avec l'Espagne. Perrier, 1880.
- ÉTOILES. L'âge des étoiles. Janssen, 1888.
- Les distances des étoiles. Bigourdan, 1908. Voir Soleil.
- ÉTOILES DOUBLES, MULTIPLES. Sur les étoiles multiples. Arago, 1834.
- ÉTOILES FILANTES. Voir Comètes, Météores.
- ETOILES FONDAMENTALES. Sur les travaux de la Commission internationale des étoiles fondamentales. *Tisserand*, 1897.
- ETOILES VARIABLES (Sur les). Bigourdan, 1909. FAMINES. Sur les grands fléaux de la nature... les famines... Faye, 1884.
- FLÉAUX. Sur les grands fléaux de la nature... Faye, 1884.
- Force. Les forces à distance et les ondulations. Cornu. 1806.

- Le transport électrique de la force. Cornu, 1901.
   FORCES ÉLASTIQUES. Table des forces élastiques de la vapeur d'eau. Arago. 1830.
- GAZ. Les nouveaux gaz de l'atmosphère. Lippmann, 1900.
- Des températures et des pressions auxquelles certains gaz peuvent se liquéfier. Arago, 1825.
- GENERATIONS VIRILES DE PARIS. Sur leur durée pendant le XVIIIe siècle. Villot, 1829.
- GÉODÉSIE. Exposé des résultats des grandes opérations géodésiques faites en France et en Espagne pour la mesure d'un arc de méridien et la détermination du mètre définitif. 1809.
- Rapport sur l'état actuel de la géodésie et sur les travaux à entreprendre par le Bureau des Longitudes, de concert avec le Dépôt de la Guerre, pour compléter la partie astronomique du réseau géodésique français. Faye, 1864.
- Jonction géodésique; jonction astronomique de l'Algérie avec l'Espagne. Perrier, 1880.
- La géodésie moderne en France, Bassot, 1899.
- Sur le projet de revision de l'arc de méridien de Quito. Poincaré, 1901.
- GÉOGRAPHIE. Table chronologique des principales découvertes en géographie et en astronomie. Arago, 1817.
- Coordonnées géographiques des chefs-lieux d'arrondissement, 1840.
- GÉOLOGIE.— Sur les soulèvements de terrain. Arago, 1833.
- Sur la partie géologique du voyage de la Vénus. 1840.
- Comparaison de la Lune et de la Terre au point de vue géologique. Fave, 1881.
- GLACE, GLAÇONS. Sur les glaçons que les rivières charrient en hiver. Arago, 1833.

- Sur la formation de la glace au Bengale. Arago, 1828.
- GLOBE TERRESTRE. Sur sa chaleur, sa température. Voir Chaleur.
- GRÈLE. Sur la grèle et les paragrèles. Arago, 1828.
- Sur les orages et la formation de la grèle. Faye, 1877.
- GROENLAND. Voyage de Scoresby sur la côte orientale. 1824.
- Heure universelle. Notice sur le méridien et l'heure universels. Janssen, 1886.
- HIÉROGLYPHES. Sur la première interprétation exacte qu'on en ait donné. Arago, 1836.
- HIMALAYA. Sur les hauteurs de ses divers pics. De Humboldt, 1818.
- HISTOIRE NATURELLE. Sur les résultats d'histoire naturelle obtenus dans le voyage de la Venus. De Blainville, 1840.
- INONDATION. Sur les grands fléaux de la nature ... inondations... Faye, 1884.
- Instructions. Instructions de la Bonite. Arago, 1836.
- Instructions pour les expéditions du Nord et de l'Algérie, Arago, 1839.
- INTERFERENCES (Sur les). Arago, 1831.
- JAPON (mers du). Notice sur les découvertes du cap. Krusenstern dans ces mers. Lalande, 1807.
- Jour astronomique et jour civil. Rapport sur la proposition de leur unification. *Poincaré*, 1895.
- LATITUDE, LONGITUDE. Voir Coordonnées géographiques.
- LUMIÈRE. Sur sa vitesse. Delaunay, 1865.
- La lumière et l'électricité, d'après Maxwell et Hertz. Poincaré, 1894.

- LUNE. Son importance en Astronomie. Delaunay, 1868.
- Sur la Lune et son accélération séculaire. Tisserand, 1892.
- Comparaison de la Lune et de la Terre au point de vue géologique. Faye, 1881.
- De l'influence de la Lune sur les saisons. Olbers, 1819.
- La Lune exerce-t-elle sur notre atmosphère une influence appréciable? Arago, 1833.
- Ondes atmosphériques lunaires. Bouquet de la Grye, 1895.
- Sur quelques progrès récents accomplis à l'aide de la photographie dans l'étude de la surface lunaire. Lœwy et Puiseux, 1898.
- LEVERS. Table de correction pour calculer les levers et couchers du Soleil à Paris. E. Bouvard, 1846.
- Lune Rousse (Sur la). Arago, 1827, 1828.
- MACHINES A VAPEUR (Sur leurs explosions). —
  Arago, 1829, 1830, 1837.
- MAGNÉTISME. Sur les phénomènes de l'aiguille aimantée. Arago, 1814.
- Sur les mouvements de l'aiguille aimantée. Arago, 1827.
- Sur la déclinaison de l'aiguille aimantée. Marié-Davy, 1876.
- Origine et emplei de la boussole marine, appelée aujourd'hui compas. Fleuriais, 1894.
- Sur la construction des nouvelles cartes magnétiques du Globe, entreprises sous la direction du Bureau des Longitudes. De Bernardières, 1896.
- Récit d'un voyage magnétique en Orient. D'Abbadie, 1888.
- Marées. -- Théorie élémentaire des marées. Hatt, 1ºe partie. 1904; 2º partie. 1905.

Masses. - Sur la mesure des masses en Astronomie Tisserand, 1880.

Mer. - Températures extrêmes de l'atmosphère en pleine mer. Arago, 1825.

- Sur les phénomènes que présentent les mers polaires. Arago, 1819.

MÉRIDIEN UNIVERSEL. - Notice sur le méridien et l'heure universelle. Janssen, 1886.

MÉRIDIENNE DE FRANCE. - Voir Géodésie.

MESURES. - Évaluation des mesures linéaires étrangères en mesures françaises. De Prony, 1831. Voir Système métrique.

MÉTÉORES. - Étoiles filantes et comètes. Radau,

1903.

MÉTÉOROGRAPHE. — Sur un météorographe à longue marche. Janssen, 1895.

MÉTÉOROLOGIE. - Sur la météorologie cosmique. Faye, 1878.

- Sur les observations de météorologie et de physique du Globe qui pourraient être recommandées aux expéditions scientifiques, 1839.

Mètre. - Voir Géodésie, Système métrique.

MINERALOGIE. - Sur la partie minéralogique du voyage de la Vénus. Arago, 1840.

MIRE. - Sur la mire lointaine de l'Observatoire de Nice. Cornu, 1892.

Monde (système du j. - Voir Système.

Monnaies. - Sur l'altération que les monnaies turques ont éprouvée depuis 1730 jusqu'à nos jours. A. Jaubert, 1833.

- Convention monétaire entre la France, la Belgique,

l'Italie et la Suisse, 1867.

- Monnaies étrangères comparées aux monnaies françaises. L. Mathieu, 1828.

Montagnes. - Sur l'ancienneté relative des différentes chaînes de montagnes de l'Europe. Arago, 1830.  Tables pour le calcul de la hauteur des montagnes par le baromètre. Oltmanns, 1817.

- Les observatoires de montagne. Janssen, 1892.

Mortiers. - Voir Chaux.

Moyens de communication. — Comparaison des moyens de communication entre la capitale et la province en 1824, avec ceux qui existaient il y a soixante ans. Girard, 1825.

Neige. — Comment la neige empêche la gelée de descendre profondément dans la terre qu'elle recouvre. Arago, 1828.

NEPTUNE. — Ávertissoment au sujet d'une histoire détaillée de la découverte de Neptune. Arago, 1847.

- Notice sur les perturbations; découverte de Nep-

tune. Tisserand, 1885.

Observatoires. — Sur les observatoires de montagne. Janssen, 1892.

OBSERVATOIRE DE PARIS. — Hauteur de l'Observatoire de Paris par rapport aux zéros des échelles tracées sur les ponts de Paris. Prony, 1815.

— Extrait d'un rapport fait à la Chambre des Députés sur l'Observatoire de Paris. Arago, 1844.

 Rapport sur un crédit de 90 000<sup>6</sup>r demandé pour le pied parallatique de la grande lunette de l'Observatoire. Arago, 1852.

 Notice sur la photographie astronomique à l'Observatoire de Paris et la Carte du Ciel. Mouchez, 1887.

- DE CLUNY. - Tisserand, 1881.

DV COLLÈGE MAZARIN. — Tisserand, 1881.

- OBSERVATOIRE DE L'ECOLE MILITAIRE. Tisserand, 1881.
  - DE MARSEILLE. Tisserand, 1881.
  - DE MONTAUBAN (Duc-Lachapelle). -
  - DE MONTSOURIS. Sur les observations de la Marine, de la Guerre, à Montsouris. Mouchez. Perrier, 18-6. L'Ecole d'Astronomie. Guyou, 1908.
  - DU MONT BLANC. Sur l'Observatoire du mont Blanc. sa fondation, ses travaux. Janssen, 1892, 1894, 1895, 1896, 1897, 1898, 1899, 1901, 1902, 1903.
    - Voir Ascensions.
  - DE NICE. La mire lointaine de l'Observatoire de Nice. Cornu, 1892.
  - DE TOULOUSE (Garipuy, Darquier, Vidal). — Tisserand, 1881.
    - DE VIVIERS (Flaugergues). Tisserand, 1881.
- Ondes. Ondes atmosphériques lunaires. Bouquet de la Grye, 1895.
- Ondulations. Les forces à distance et les ondulations. Cornu, 1896.
- Orages. Sur les orages et la formation de la grêle. Faye, 1877.
- PARALLAXE SOLAIRE. Notice sur la distance du Soleil à la Lune. Delaunay, 1866.
- Parallaxes des astres. Les distances des astres. Bigourdan, 1908.
- Paris. Tableau de la chaleur moyenne des jours. Bouvard. 1821.
- Températures extrèmes observées à Paris et dans d'autres lieux, Arago, 1825.

Paris. - Pluie moyenne à Paris. Arago, 1824.

 Sur la durée des générations viriles dans la ville de Paris pendant le XVIII° siècle. Villot, 1829.

 Comparaison des moyens de communication entre la capitale et la province en 1824, avec ceux qui existaient il y a 60 ans. Girard, 1825.

Voir Observatoires de Paris, de Montsouris, etc. Perturbations. — Notice sur les perturbations.

Tisserand, 1885.

Pesanteurs spécifiques. - Voir Densités.

PHARES (sur les). - Arago, 1831.

Photographie céleste. — Sur le réseau photosphérique solaire et sur la photographie envisagée comme moyen de découvertes en astronomie physique. Janssen, 1878.

 Notice sur la photographie astronomique à l'Observatoire de Paris et la Carte du Ciel. Mouchez,

1887.

 Congrès de photographie céleste tenu à Paris en 1889-1890.

- La Photométrie photographique. Janssen, 1895.

 Sur quelques progrès récents accomplis à l'aide de la photographie dans l'étude de la surface lunaire. Lœwy et Puiseux, 1898.

Voir Carte photographique, Comètes, Confé-

rence, etc.

Photométrie. — La photométrie photographique Janssen, 1845.

Physique solaire. — Voir Astronomie physique. Pied parallatique. — Voir Observatoire de Paris. Pile voltaïque (Notice sur la). — Arago, 1834. Planètes. — Leurs distances. Bigourdan, 1908.

- Les époques dans l'histoire astronomique des

planètes. Janssen, 1897.

 Planètes intra-mercurielles (Notice sur les). Tisserand, 1882. - La question des petites planètes. Tisserand, 1891.

PLUIE. — Sur la pluie. Arago, 1825.

- Pluies des tropiques. 1824.
- Table de la quantité moyenne d'eau qui tombe annuellement dans différentes villes, 1816.
- Quantités de pluie qui tombent à diverses hauteurs. Arago, 1824.

Poésie. — Science et poésie. Janssen, 1903.

Polarisation. — Sur la polarisation de la lumière. Arago, 1831.

Pole Nord. - Sa température moyenne. Arago, 1825.

Ponts et Chaussées. - Notice sur leurs travaux. Prony, 1809,

POPULATION. — Considérations générales sur la population. 1822.

- Table des populations absolues et des populations spécifiques des départements français. De Prony, 1834. L. Mathieu, 1841.

Pouzzolanes. -- Voir Chaux.

Prédiction du temps. — Est-il possible, dans l'état actuel de nos connaissances, de prédire le temps qu'il fera à une époque et dans un lieu donnés? Peuton espérer, en tout cas, que ce problème sera résolu un jour? Arago, 1846.

Prix à décerner par le Bureau des Longitudes. 1835. Probabilités (Notice sur les). — Laplace, 1810.

 Sur l'application du calcul des probabilités à la philosophie naturelle. Laplace, 1818.

PROTUBÉRANCES SOLAIRES. — Sur leur étude spectrale. Janssen, 1869.

Puits artésiens (sur les). - Arago, 1835.

Puy de Dôme. — Deux ascensions au Puy de Dôme à dix ans d'intervalle. Faye, 1880.

RAYONNEMENT NOCTURNE (sur le). — Arago, 1828. RAYONS. — Les rayons cathodiques et les rayons de Röntgen. Poincaré, 1897.

52

Températures extrêmes observées à Paris et dans d'autres lieux. Arago, 1825.

Voir Chaleur.

Tempères. — Défense de la loi des tempêtes. Faye, 1875.

 Sur les grands fléaux de la nature... Les tempêtes... Fαγe, 1884.

TEMPS. - Voir Calendrier, Prédiction du temps.

Ténériffe. — Une ascension au pic de Ténériffe. Bouquet de la Grye, 1889.

Terre. — Comparaison de la Lune et de la Terre au point de vue géologique. Faye, 1881.

Voir Chaleur, Croûte terrestre.

THERMOMÉTRIE. — Sur l'état thermométrique du Globe terrestre. Arago, 1825.

TONNERRE. — Notice sur le tonnerre. Arago, 1838.

TORNADOS. — Sur les treize tornados des 29 et 30 mai 1879 aux États-Unis. Faye, 1886.

Voir Trombes.

TREMBLEMENTS DE TERRE. — Sur les grands fléaux de la nature... Les tremblements de terre.,. Faye, 1884.

TROMBES. — Sur les grands fléaux de la nature...

Les trombes et les tornados... Faye, 1884.

TROPIQUES. — Pluies des tropiques. Arago, 1824.
UNIVERS. — Notice sur la constitution de l'Univers.

Delaunay, 1869, 1870.

 Notice sur la formation de l'Univers et du Monde solaire. Faye, 1885.

Voir Cosmogonie.

VAPEUR. — Voir Machines à vapeur, forces élastiques.

VENT. — Table de la force du vent. Prony, 1816.

Vénus. — Son diamètre. Bouquet de la Grye, 1907.
 Passages devant le Soleil. Sur la mission de Saint-Paul. Mouchez, 1876.

- Sur la mission du Japon. Janssen, 18-6.

VESTA. — Notice sur cette planète. Lalande, 1808.
VOLCANS. — Liste des volcans actuellement enflammés. Arago, 1824.

- Nouveaux volcans des îles Sandwich. Arago, 1827.

— Sur les grands fléaux de la nature... les volcans... Faye, 1884.

Voyages. — Sur le voyage de d'Entrecasteaux. 1810.

 Sur le voyage de la Vénus, commandée par Du Petit-Thouars. Arago, 1840.

ZAÏRE. — Sur une exploration du fleuve Zaïre, en 1826, sous les ordres du cap. J.-K. Truckey. Arago, 1819.



MEMBRES TITULAIRES.  Membres appartenant à l'Académie des Sciences.  Rue de l'Éperon. 10	MEMBRES.	ADRESSES.	PRÉDÉCES- SEURS.
Rue de Péperon. 10.  Rue de Péperon. 10.  Rue de Belloy, 8.  Rue de Tournon, 12.  Rue Gassini, 6.  A PObservatoire de Paris  A PObservatoire de Meadon.  Département de la Marine.  Boulevard Raspail, 384  Avenue Bosquet, 65	MEMBRES Membres appartenant	TITULAIRES.  Tracadémie des Sciences.	
Rue de Belloy, 8	Ank(C. 禁). Ann (C. 禁).  Dux (C. 桊).		
Rue de Belloy, 8	Ast	onomes.	
Département de la Marine.  Boulevard Raspail, 384  Avenue Bosquet, 65	RET DE LA GHYE (C. 巻)(為) HDAN (参) NUD (O. 巻) NUDRES (巻)		
	Membres appartenant au	Département de la Marine.	
	( C. 巻 ), capitaine de frégate IER (G. C. 孝, ð ), vice-amiral		

  TIONS.

			D.	3			
	PRÉDÉCES- SEURS.	blics.	GAY.		Souchon.		
LE BUREAU DES LONGITUDES (suite)	ADRESSES.	  u Ministère des Travaux pui	Boulevard Émile-Augier, 58   GAY.	MEMBRE ADJOINT.	Observatoire du Bureau des Longitudes au Parc de Mont- souris.	STES	A Besançon (Doubs)
LISTE DES MEMBRES QUI COMPOSENT LE BUREAU DES LONGITUDES (smite).	MCMBRES.	l Pour le Service du nivellement au Ministère des Travaux publics.	Lallemand (O. 缘), direct, du Service du nivellement gén, de la France.	MEMBRE	CLAUDE	ARTISTES	Fron (*), directeur de l'École nationale d'horlogerie
	NOMINA-		1894		1906		1897

Rue du Luxembourg, 34. . . . . A Besançon (Doubs).....

CARPENTIER (C. 举)........

1897

-VNIWON TIONS.

1875 1889

				D.4					
	PRÉDÉCES- SEURS.		:	:	:	:		:	
LE BUREAU DES LOAGITUDES (suite)	ADRESSES.	REAU DES LONGITUDES.	A Marseille (Bouches-du-Rhône)	Rue Madame, 31	commt la 78° brigade d'infantie à Toul (Meurthe-et-Moselle)	A Sèvres (Seine-et-Oise)	Avenue de l'Étoile, 25 Le Parc Saint-Maur (Seine)	Avenue de la Bourdonnais, 59.	A S'-Genis-Laval (Rhone)
LISTE DES MEMBRES QUI COMPOSENT LE BUREAU DES LOAGITUDES (smit).	MEMBRES.	CORRESPONDANTS DU BÜREAU DES LONGITUDES.  Pour la France.	STEPHAN (O. *), ancien directeur de l'observatoire de Marseille	Hart (0. ₩), ingénieur hydrographe en chef de 1º classe	Defeorges (C.♣), général {	BENOIT (O. *), directeur du Bureau international des Poids et Mesures.	Mourraux (梁), ancien directeur de l'observatoire météorologique du Pare Saint-Maur	Bourgeois ( %), lieutenant-colonel, chef de la section de géodésie au Service géographique de l'Armée.	Andre (O. 拳), directeur de l'obser- { A S'-Cenis-Laval (Rhôue)

1895

1901

1889 1894

	LISTE DES REMBRES QUI COMPOSENT	LISTE DES HEMBRES QUI COMPOSENT LE BUREAU DES LONGITUDES, (saite).		1
NOMINA-	MEMBRES.	ADRESSES.	PRÉDÉCES- SEURS.	
1	CORRESPONDANTS. Pour la France (suite).	ur la France (suite).		
9061	DE LA BAUME-PLUVINEL   Rue de la Baume, 9	Rue de la Baume, 9	RAYET.	
1908	Andover (%), professeur d'Astro- nomie à la Faculté des Sciences	Rue du Val-de-Grâce, r	Baillay	
190s	GONNESSIAT, directeur de l'observa- toire d'Alger	A la Bouzaréah (Alger)	DESLANDRES.	D.5
	Pour l'É	Pour l'Étranger.		
1888	Indio do Bazzir, capitaine de frégate (de la marine brésilienne	Rio de Janeiro (Brésil)	:	
1894	VANDE SANDE BARHUYZEN (C. 禁), direction de l'observatoire de Leyde.	Leyde (Pays-Bas)	:	
1894	Weiss (0. 缘), directeur de l'obser-vatoire de Vienne	Vienne (Autriche)	:	
1894	G. DAVIDSON	2221 Washington Street, a San Francisco (Californie).		

Sir W. H. Chrustik, royal astronomer | Greenwich, London, S. E..... | ......

1.681 1904

		D.0	
fin).	PRÉDECES- SEURS.	DA GRAÇA. S. NEWCOMB. FARGY.	.; ; ;
BUREAU DES LONGITUDES (suite et	ADRESSES.	PONDANTS. Pour L'Étranger (suite).  b, ancien direc- clu Cap.  et du Cap.  et du Cap.  bourg (Russie).  y W.  et l'observatoire   Poulkovo, près Saint-Péters- bourg (Russie)  seeur de l'ob- A Saint-Pétersbourg (Russie).  seeur à l'Uni- Berlin-Charlottenburg    S. Newcoms SECRÉTAIRE-BIBLIOTHÉCAIRE.   S. Newcoms CALCULATEURS.	Scipling (§ L.), Rocques Desvallées (§ L.). J. Conel. (§ L.), Guterann (§ L.), A. Masson (§ L.). Capon (§ A.), Potter (§ L.), Carronnell. (§ A.). M. Domer, Gl. Conel., M. Schmip, J. Masson. M. Schmip, J. Masson.
LISTE DES MEMBRES QUI COMPOSENT LE BUREAU DES LONGITUDES (suite et fin).	MEMBRES.	RRE (O.梁 arvato teur dir prof prof	Principaux. Scirlino (§§ I.), 1" Classe. J. Conel. (§§ I.), 2" Classe. Grow (§§ A.), P 3" Classe. Mee Dokes, Cli. C. TATAMATAN (§§ A.)
	NOMINA-	1904 1904 1909 1900	1 2 8 8 6

# TABLE DES MATIÈRES.

·	Pages.
AVERTISSEMENT	
Signes et abréviations	
Calendrier et partie astronomique	3
Articles principaux du calendrier. Fètes	3
Époques, dans l'année grégorienne 1910, des fêtes des calendriers russe, israélite, mu- sulman	
Annuaire pour l'année 1910	
Levers, couchers, temps moyen à midi vrai,	-
ascension droite, déclinaison du Soleil levers, passages au méridien, couchers.	
ascension droite, déclinaison, parallaxe,	
phases de la Lune	
Planètes: lever, coucher, passage au méri-	
dien, ascension droite, déclinaison, distance	,
à la Terre	30
Calendriers.	
Calendrier grégorien (nouveau style)	. 36
Calendrier julien (vieux style)	45
Période julienne	. 50
Ères diverses	. 51
Vérification des dates. Concordance des Ca-	
lendriers julien (vieux style) et grégorier	
(nouveau style)	. 52
(nouveau style)	:
républicain; chinois	. 62
Concordance des Calendriers dans l'année	е
grégorienne 1910	. 73
The state of the s	•

Phénomènes astronomiques principaux observables en 1910.

4	ages.
Éclipses de Soleil et de Lune Occultations des planètes et des étoiles par	76
la Lune	78
Eclipses des satellites et autres phénomènes	1
du système de Jupiter	79
Aspect des planetes	82
Points radiants des étoiles filantes	91
Etoiles variables	613
	0.0
Système solaire.	
Soleil Ecliptique, obliquité, excentricité	96
Ecliptique, obliquité, excentricité	96
Equinoxes, solstices, saisons	97
Précession des équinoxes, nutation	97
Zodiaque	101
Jour vrai, moyen, sidéral	101
Année sidérale, tropique, anomalistique	102
Eléments divers	103
Tableau des demi-diamètres et des distances	103
à la Terre en 1910	104
Translation du système solaire dans l'espace.	104
Crépuscule civil et astronomique; durée du	103
jour à différentes latitudes	106
Tables de corrections pour déduire des levers	
et conchers du Soleil à Paris les levers et	
couchers dans un lieu compris entre oº	
et 60° de latitude boréale	108
Cadrans solaires	113
Physique solaire; rotation	121
Spectroscopie solaire	123
Lune	127
Orbite, rotation, libration	127
Révolutions diverses	128
Eléments de l'orbite; grandeur	129
Constitution physique; lumière; tempéra-	J
ture	130
Lune pascale, rousse	133
•	

I I	ages.
Table donnant le demi-diamètre de la Lune	•
et sa distance à la Terre, connaissant la	
parallaxe	134
Tables de corrections pour déduire des levers	
et couchers de la Lune à Paris les levers	
et couchers dans un lieu compris entre oo	
et 60° de latitude boréale	135
<i>Terre</i>	141
Aplatissement, dimensions	141
Attraction, gravité, pesanteur, densité	144
Coordonnées terrestres	150
Positions des observatoires français	152
Tableau des longueurs d'arcs de méridien et	
de parallèle à différentes latitudes	153
Tables de conversion des degrés en grades	
et réciproquement	154
Tables de conversion du temps en parties de	
l'équateur et réciproquement	156
Variation de la température	158
Réfraction	161
Marées	164
Heures de la pleine mer à Brest	167
Coefficients des marées pour 1910	167
Corrections des heures de Brest et Tableau	
des unités de hauteurs pour les principaux	
ports des côtes de la Manche et de la mer	
du Nord	173
Grandes marées du globe comparées	176
Mascaret	177
Planètes Tableau des principaux élé-	
ments du système solaire	178
Tableau des éléments des planètes télesco-	•
piques	1 <b>8</b> 3
piques Éléments écliptiques des satellites de Mars,	
Jupiter, Saturne, Uranus, Neptune	213
Comètes Éléments des comètes pério-	
diques	220
Comètes apparues en 1908, auteurs et lieux	
de la découverte, précis historique, élé-	_
ments astronomiques	225

Étoiles.	ages.
Jour sidéral, temps sidéral. Coordonnées cé-	ages.
lestes. Ascension droite. Déclinaison, hau-	
teur, azimut	234
teur, azimut	235
Temps sidéral à 12h, temps moyen, en 1910.	237
Heure du passage de la polaire au méridien	
en 1910	238
Plus grande digression de la polaire en 1910.	<b>2</b> 39
Positions moyennes d'étoiles pour le 1er jan-	,
vier 1910, spectres	240
Dannéas physiques et chimiques	
Données physiques et chimiques.	
Cartes magnétiques de la France	254
Eléments magnétiques en France	263
» » en Algérie et Tu-	
nisie	276
» » dans différents ob-	
servatoires	277
Comparaison et réduction des thermo-	0=0
mètres Températures de fusion et d'ébullition	279 284
Températures élevées	289
Dilatation	200
Réduction des hauteurs barométriques	310
Tension de la vapeur de mercure	313
Densités	314
Comparaison des aréomètres	356
Tables de la richesse alcoolique des liquides	
et du volume correspondant à leur poids.	358
Rapport du poids de l'air au poids de l'eau	365
Poids spécifiques et densités des gaz	366
Tensions de vapeur	376
Points de liquéfaction des gaz	383
Chalcurs specifiques	385
Chaleurs latentes	390
Point critique des fluides	395
Points critiques et points d'ébullition	399

i	ages.
Conductibilité calorifique	434
Élasticité des solides	436
Compressibilité des liquides	438
Capillarité	440
Frottement des solides	444
Viscosité des fluides	445
Acoustique	449
Optique et spectroscopie	451
Indices de réfraction	464
Pouvoirs rotatoires	486
Pouvoir diélectrique	502
Unités C.G.S. électriques	503
Équivalent mécanique de la chaleur	506
Unités électromagnétiques absolues	507
Relations entre les mesures électrostatiques	307
	512
et électromagnétiques	312
Vitesse de propagation des phénomenes élec-	- 0
triques	516
Vitesse de l'électricité	-519
Forces électromotrices	521
Résistances électriques	526
Électro-optique	529
Équivalents électrochimiques	531
Tableau des corps simples et de leurs poids	
atomiques	-540
Thermochimie	545
Alliages et soudures	-593
Combustibles	600
Pétroles	602
Houilles et goudrons	603
Analyses des cendres des végétaux	604
» bières	605
» vins	666
» cidres	608
» céréales	608
» engrais	Con
Poudres et matières explosibles	611
Étoiles variables.	
Éphémérides des étoiles variables pour 1910.	613
1910. 53	

1910.

### D . 12

### NOTICES SCIENTIFIQUES.

	Pages.
Sur la réunion du Comité international permanent pour l'exécution photogra-	
phique de la carte du Ciel en 1909, par M. B. BAILLAUD	A. 1
Les marées de l'écorce et l'élasticité du Globe terrestre, par M. LALLEMAND	В, 1
Tables des notices de l'Annuaire du Bureau des Longitudes, de l'origine à 1910, par M. G. BIGOURDAN	С. 1
Liste des Membres qui composent le Bureau des Longitudes	D. 1
Table des Matières	D. 7
Table alphabétique	D.13
PLANCHES.	
Courbe du midi moyen	117
Lignes d'égale déclinaison au 1er janvier	252
Lignes d'égale inclinaison au 1er janvier	256
Lignes d'égale composante horizontale au 1er janvier 1896	260

# TABLE ALPHABÉTIQUE.

#### A

Aberration de la lumière	451
Abréviations	2
Accélération de la pesanteur	144
Acétone : dilatation	308
» tension de vapeur	381
Acide azotique : densité	345
» carbonique : viscosité	448
» chlorhydrique : densité	344
» oxalique : densité	35o
» sulfurique : densité	312
» b tension de vapeur	378
» tannique : densité	350
Acides (chaleur dégagée dans la formation).	58o
» densités 318 et	-339
» dilatation	368
» pouvoirs rotatoires 490 et	498
» résistance électrique	528
» (solutions): densités 342 et	349
Acoustique	449
Air : coefficient de dilatation	295
» (poids du litre d')	365
» (spectre de l')	463
» température	158
» viscosité	448
Albedo	133
Albuminoïdes (matières) : pouvoir rota-	
toire	50 t
Alcalines (densités de solutions)	346
Alcalis (chaleur dégagée dans la formation).	586
Alcaloïdes: pouvoir rotatoire 403 et	500
Alcool: densité	353
» points d'ébullition	364

	Pag
Alcool : tension de vapeur	38
» viscosité	4
» (solubilité des gaz dans l')	4
» (solubilité des minéraux dans l')	
» méthylique : tension de vapeur	33
Alcools (chaleur dégagée dans la formation).	
» (dilatation des)	
Alcoolique (Table de la richesse)	
» (titre)	
Aldéhydes (chaleur dégagée dans la forma-	
Aidenyues (chaicui degagee dans la forma-	5
tion des)	2
Algérie : éléments magnétiques	
Alliages fusibles	
» naturels : densité	
» (principaux)	5
» résistance électrique	
Allongement longitudinal	
Altitude	
» (variation de la gravité avec l')	1
Aluminates : densités	3
Aluminium (alliages d')	5
» spectre	4
Alun d'ammoniaque : densité	
» de potasse : densité	3
Almicantarat	2
Ampère 508 et	
Ampère-heure	5
Ammoniacaux (formation des sels)	
Analyses diverses	
Animal (densité de substances du règne)	3
Anneaux de Saturne (éléments)	2
Année abondante	1
» anomalistique	
» bissextile (cal. grégorien)	
» » (cal. julien)	
» civile	
» défective	
» embolismique	
» fixe	(
» julienne 15 et	. 1

		Pages.
Année	lunaire	63
))	pleine	68
))	régulière	64
))	séculaire	36
))	sidérale	102
1)	tropique 36, 102 et	178
D	vague	62
Annuai	re pour 1910	5
		531
	distique : année	103
	» révolution	128
Antifri	ction (alliages)	598
Antime	oniates : densités	320
	oniures : densités	320
	**************************************	105
	e	100
Anlatis	ssement terrestre	141
Anogée	lunaire	127
npoge.	solaire	100
	s (ligne des)	100
	conversion en temps)	157
	e méridiens (longueurs)	153
	e parallèles (longueurs)	153
	ètre Baumé	355
	ètres (comparaison des)	356
	: spectre	462
	ates : densités	320
	ures : densités	321
	ion droite	234
Aspect	s des planètes	82
Astron	omique (crépuscule)	106
		122
))	phère coronale	158
Attract	tion terrestre	144
	ssement	III
	t	235
))	de la Polaire	230
Azote	: viscosité	448
Azotés	(chaleur dégagée dans la formation	1.4
	composés)	586

В

	Pages
Barométriques (Tables pour le calcul des	ages
hauteurs)	310
Benzine: tension de vapeur	380
Bières (analyse des)	605
Bioxalate de potassium : densité	351
Biréfringents : bi-axes (indices)	481
» uni-axes (indices)	
Bois : densités	478
Borates : densités	$\frac{337}{321}$
Popotitonatos : donaitós	
Borotitanates: densités	321
Bougie décimale.	454
Bromure d'éthyle : tension de vapeur	381
» d'éthylène : tension de vapeur	381
» de cadmium : densité	352
» de magnésium : densité	352
» de zinc : densité	352
Bromuses: combinaisons chimiques	554
» densités 321 et	352
» dilatation	308
Bureau des Longitudes (liste des Membres).	D.1
C	
Cadmium: spectre	461
Cadrans solaires	113
Calendrier: articles principaux	3
» chinois 68 et	7 :
» cophte 62 et	1/2
» grégorien 3, 5 et	72 36
» israélite 4, 64 et	72
» julien	72
» musulman	72
» républicain 66 et	72
Calendriers (concordance des)	72
Calcite : indices de réfraction	472
Caloric 385, 504 et	506
» (équivalent mécanique de la petite).	506
Calorifique (capacité)	385
v (conductibilité)	434
» (puissance) des combustibles	600

	Pages.
Candle	453
Capacité calorifique	385
Capillaires (constantes)	442
Capillarité	440
Carbonate de potassium : densité	-35o
de sodium : densité	349
Carbonates: densités 321, 349 et	350
Carbure d'hydrogène (rendement des gon-	
drons en)	603
Carbures (chaleur dégagée dans la forma-	000
tion des)	574
tion des)	260
» déclinaison	252
» inclinaison	252 256
Cathode	53 r
Cendres des végétaux (analyse des)	6 <sub>0</sub> 4
Centigrade (thermomètre) 279 et	
Céréales (analyse des)	608
Chaleur dégagée dans la formation des com-	
posés organiques	574
» (équivalent mécanique de la)	<b>50</b> 6
Chaleurs latentes de fusion	390
» » de vaporisation	391
» » de l'eau	394
» spécifiques	385
» totales de vaporisation	303
Champ magnétique (unité de)	507
Cheval-houre	505
» -vapeur	504
Chimiques (données)	251
Chlorate de potasse : densité	351
Chlorés (chalcur dégagée dans la formation	001
des composés)	584
Chloroforme: tension de vapeur	380
Chlorure d'ammonium : densité	-349
» d'éthyle : tension de vapeur	349 381
de platine i descità	
<ul><li>» de platine : densité</li><li>» de potassium : densité</li></ul>	348
» de potassium : densité	349
» de sodium : densité	349
» résistance électrique	528

	l'ages.
Chlorures: combinaisons chimiques	552
» densités 322 et	349
» dilatation	308
» métalliques (formation des)	562
Chromate de potassium : densité	348
Chromates: densités	322
Chromosphère	122
Cidres (analyse des)	608
Civil (crépuscule)	106
» (temps moyen)	5
Coefficient de compressibilité	438
» de frottement des solides	441
» de frottement intérieur	445
» de la marée	165
» d'élasticité des solides	436
» de viscosité	445
Combustibles	600
» (analyse des)	601
» minéraux : densités	331
Comètes apparues en 1908	225
» périodiques dont le retour a été	
observé	220
Comparaison des aréomètres	356
» des thermomètres 279 et	281
Composante horizontale (carte des lignes	201
	- C -
d'égale)	260
» » dans divers obser-	
vatoires	277
» » en Algérie et Tu-	
nisie	276
» en France, 263 et	
Composé explosif (décomposition d'un)	568
Composés azotés (chaleur dégagée)	586
» chlorés (chaleur dégagée)	584
» (densités de quelques)	338
» métalliques : densités	336
» minéraux : solubilité	415
» organiques (chaleur dégagée)	574
Compressibilité des liquides	438
Comput (cal grégorien) 3 et	3-

	Pages.
Comput (cal. julien)	46
Concordance des calendriers en 1910	72
» » julien et gré-	
gorien. 57 et	72
» » républicain et	
grégorien. 67 et	72
Concurrents	6o
Conductibilités calorifiques	434
Constantan	527
Constantes capillaires	442
Constitution physique de la Lune	130
Contraction transversale	436
Conversion des centièmes en volumes en	400
centièmes en poids (alcool)	364
» des degrés en grades	154
» des grades en degrés	155
» des parties de l'équateur en	133
temps	.5-
» des taux de sucre	157 354
» du temps en parties de l'équateur.	156
Coordonnées célestes	
	234
» terrestres	150
Corps biréfringents : indices	478
» cristallisés : dilatation	300
» fondus : constantes capillaires	443
» monoréfringents : indices 466 et	470
» neutres .: pouvoirs rotatoires	491
» simples : chaleurs spécifiques	386
» » états isomériques	592
» » équivalents électrochi-	
miques 531 et	538
» poids atomiques.:	540
» solides : densités 314 et	318
» solides : dilatation linéaire 290 et	296
Corrections des levers et couchers de la Lune.	135
» des levers et couchers du Soleil.	108
Couleurs du spectre (limite des)	456
Coulomb	509
Couples électriques usuels	522
n étalons	521

•	Pag
Couples thermo-électriques	5
Courbe du midi moven	1
Crépuscules (durée des)	I
Cristaux : dilatation	3
» indices de réfraction 472 et	. 4
Critiques (points)	3
Cycle des épactes	·
» lunaire (cal. grégorien)	
» » (cal. julien)	
» solaire (cal. grégorien) 3 et	
» » (cal. julien)	,
// (can junch)	
D	
Day ( of 'Cont's a last	
Dates (vérification des)	
Declinaison astronomique	
» magnétique (carte des lignes de).	
» dans divers observa-	
toires	
» » en Algérie et Tunisie	
» » en France 263 et	
Définition du mètre	
Degrés conversion en grades	
» en temps	
Demi-diamètre de la Lune 129 et	
» du Soleil 103 et	
Densité absolue des minéraux	
» de composés divers 336 et » de la Lune 130 et	
» de la Lune 130 et	L i
» de la Terre	. !
» de l'acide azotique	
» , "» chlorhydrique	
» de l'eau	
» de liquides divers	
» de roches diverses	
» de solutions acides diverses	
» alcalines diverses	
» » d'acide azotique	
» » d'acide sulfurique	

			Pages.
ensité	de solutions	de bromures divers	352
))	>>	de ferrocyanure de po-	
		tassium	348
))	>>	de glycérine	352
))	>>	de nitrates divers	348
))	))	de sulfates divers	347
))	))	d'hyposulfite de soude	348
))	))	d'iodures divers	352
))	>>	salines diverses	349
))		es diverses	336
))		ibles minéraux	331
))	des corps sir	nples solides	314
))	des gaz		3 <b>6</b> 6
>>		s d'eau et d'alcool	3 <b>53</b>
))		x 316 et	318
))			602
<b>»</b>		précieuses	$33_2$
33			180
))			341
>>		103 et	180
>>		onversion des taux)	354
		correspondant aux de-	
		re Baumé	355
)éparte	ments : élém	ents magnétiques	$^{263}$
Diametı	res des planè	tes	180
			450
			130
		oirs)	502
		de)	455
		aire	$^{239}$
Dilatati		lu verre	295
))		ux	300
0			$^{295}$
))		les 307 et	
10		ux	296
»		es solides 290 et	
Dimens		ine 129 et	
))		erre	141
))		rètes	180
	du Cala	il +32 ot	. 80

	600
	ı 33
» de la Terre au Soleil 103 et	rol
» des planètes au Soleil	178
» zénithale	235
Diurne (moyen mouvement) des planètes	
principales	178
Dominicales (lettres) 3, 37, 41 et	48
Draconitique (révolution)	128
	180
	106
» des saisons	98
	107
» » chaque mois	6
	503
Dyno	,00
T.	
E	
Eau : chaleurs de vaporisation 391 et	2 . 2
	393
	394
	340
	341
» indices de réfraction	68
	112
	16
	376
» viscosité	146
Ébullition (points d') 285 et	399
» de l'alcool aqueux	364
» » des gaz liquéties ?	383
» des pétroles (	002
	285
Éclat des étoiles principales	40
	313
» intrinsèque	52
Éclipses de Soleil et de Lune	76
» des satellites de Jupiter	
Écliptique	79 96
	36
	02
	10

	Pages.
Électriques (unités)507 et	510
, » (couples) 521 ct	522
Électrochimiques (équivalents)	53 ı
Électrodes	531
Électrolyse	53 ı
r.lectrolyte	53 I
Électromagnétiques (unités) 507 et	512
Électromotrice (unité de force) 508 et	511
Électro-optique	529
Électrostatiques (unités)	512
Éléments des comètes périodiques	220
» des planètes télescopiques	183
» du système solaire	178
» écliptiques des satellites des pla-	-
nètes	213
» magnétiques dans divers observa-	
toires	277
» en Algérie et Tunisie	276
, » en France 263 et	275
Émétique (densité des solutions d')	35 ı
Énergie (comparaison des unités d')	501
Engrais (analyse des)	609
» marins (analyse des)	610
Entrée du Soleil dans les signes du Zodiaque	101
Épacte 3, 38, 43 et	47
Épagomènes	62
Équateur céleste	234
» (conversion en temps des parties	- 5 -
de l')	157
» solaire 100 et	143
b terrestre	451
» du télégraphiste  » du temps	517
, » du temps Équinoxes	
Équivalent mécanique de la chaleur	97 506
, » » de la petite calorie	506
Équivalents électro-chimiques	531
Eres diverses	51
Erg	503

	Pages
Essence de térébenthine : tension de vapeur	380
Essences: pouvoirs rotatoires 492 et	498
Étalons de lumière	453
» électriques	521
Etats isomériques des corps simples	592
Éther : tension de vapeur	380
Ethers (chaleur dégagée dans la formation).	582
» dilatation	300
Éthylène: viscosité	448
Etoile polaire: 'azimut, digression	230
» passage au méridien	238
, » position moyenne	240 233
Étoiles	233
» filantes et points radiants	91
» occultations visibles à Paris	235 235
» passage au méridien	
» positions moyennes	240
» spectres 240 et	246
» variables	613
Evaluation des températures élevées	289
Excentricité	97 568
Explosif (décomposition d'un composé)	
Explosifs (données relatives aux) 611 et	612
F	
Facules	121
Fahrenheit (thermomètre)	279
Farad	500
Fètes	ě
Fluides: points critiques	395
» viscosité	445
Fluorine : indices de réfraction	476
Fluorures: densités	322
Force électromotrice (unité de) 508 et	511
Forces électromotrices des couples usuels	522
» des couples thermo-	
électriques	524
» des piles étalons	521
France : éléments magnétiques 263 et	255

	Pages.
Frottement des solides	444
» intérieur (coefficient de)	445
Fumiers (analyse des)	609
Fusion (chalcur latente de)	39 <b>o</b>
» » de la glace	394
» (points de)	285
» (températures de) 284 et	285
G	
Gauss	507
Gaz composés : chaleurs spécifiques	389
» densités	
» dilatation	205
» liquéfiés : tension de vapeur	382
» » points de liquéfaction, d'ébul-	-
lition et de solidification.	383
» poids spécifiques	3 <b>6</b> 6
» réfraction	464
» (rendement des houilles en)	603
» solubilité dans l'alcool	413
» » dans l'eau	412
» spectres	462
» viscositė	448
Glucosides: pouvoirs rotatoires	495
Glycérine (densités de solutions de)	352
Goëmons (analyse des)	610
Goudron (rendement des) en carbure	
» (rendement des houilles en)	. 603
Grades : conversion en degrés	. 155
Grains (poids moyen d'un hectolitre de)	608
Grande calorie	t 506
Grandes marées du Globe comparées	. 176
Grandeur de la Lune	. 129
» du Soleil	. 103
Gravité	. 144
Guano (analyse du)	. 609
` Н	
Hauteur astronomique	. 235
Hauteurs barométriques (réduction à zéro)	. 310

	Pages
Hauteurs barométriques (Table pour corriger	
de l'action capillaire)	313
» des montagnes lunaires	131
Horse-Power (HP)	505
Hégire	63
Hélium 125 et	5/41
» : spectre	462
Houilles (rendement en gaz et en goudron)	603
Hydrogène (spectre de l')	463
» viscosité	448
Hydrures: combinaisons chimiques	540
Hyposulfite de sodium : densité	348
•	·
Į.	
Inclinaison de l'orbite solaire	
» magnétique (cartes des lignes	97
» d'égale)	256
» » dans divers observa-	230
toires	0
» » en Algérie et Tuni-	277
sie	0.06
» » en France 263 et	276
Indices de réfraction	275 464
Indiction romaine 3 et	37
Inflammation des pétroles (température d')	602
Intensité d'un courant électrique	508
Intensité d'un courant électrique	512
Invar	299
Iodure de baryum : densité	352
» de calcium : densité	352
» de strontium : densité	352
d'éthyle : tension de vapeur	381
Iodures: combinaisons chimiques	554
» densités 323 et	352
Isomériques (états) des corps simples	592
1220 (como) des corps simples	, 09*
J	
Joule	503
Jour civil	505

	Pages.
Jour (durée du) à différentes latitudes	107
» moyen	102
» sidéral 102 et	234
» solaire vrai	101
Julienne (période)	50
Jupiter (éclipses des satellites et autres	
phénomènes du système de)	79
» éléments de l'orbite	178
» » des satellites	214
» levers, couchers, passages, ascen-	
sion droite, déclinaison et dis-	
tance à la Terre	33
· K	
Kerze	453
Kilogrammètre	503
Kilowatt-heure	505
Krypton: spectre	462
in jpton . specife	402
L	
Latitude géographique	151
» géocentrique	151
Latitudes (durée du jour à différentes)	107
Léonides (étoiles filantes)	94
Lettres dominicales 3, 37, 41 et	94 48
Levers et couchers de la Lune 7 et	135
» » des planètes	30
» du Soleil 6 et	108
Libration lunaire	127
Ligne des apsides	101
» des équinoxes	08
Lignes d'égale composante horizontale	255
» déclinaison magnétique	255
» inclinaison magnétique	255
Liquéfaction des gaz (points de)	383
Liquides : chaleurs spécifiques	388
» compressibilité	438
» densités	339
» dilatation 307 et	308
	3.50
1010 54	

	P	ages.
		469
		380
		446
	*********	150
	.'e	457
	ons spectrales	455
		449
	en le à secondes	145
<b>L</b>	ces de méridien	153 153
))	» de parallèle	
Lumi	ère undrée	132
))	(équation de la)	451
))	(étalons de)	453
>>	(longueurs d'onde de la)	457
))	(unité de)	454
>>	(vitesse de la)	452
Luna	ire (année)	63
))	(cycle) 38 et	46
))	(libration)	127
>>	(lumière)	132
))	(orbite) 127 et	120
))	(rotation)	127
Luna	ires (cratères, mers, montagnes)	130
))	(hauteur des montagnes)	131
))	(révolutions)	128
Lune		127
))	âge astronomique	7
))	apogées et périgées 82 et	127
>>	ascension droite, déclinaison, pa-	
	rallaxe	7
3)	constitution physique	130
>>	correction des levers et couchers	135
·)	demi-diamètre et distance à la Terre.	
	129 et	133
))	éclipses	76
))	éléments de l'orbite	120
.)	levers et couchers, passages au méri-	
	dien	7
,0	(occultations par la)	78
**	naccalo	.33

# . D.29

	Pages.
Lune: phases	7
» tousse	£81
M	
Magnétique (unité de champ)	507
» (unité de masse)	507
Magnétiques (cartes)	254
» (éléments)	263
Marées	164
» (calcul de la hauteur des)	165
» coefficients pour 1910	167
» corrections des heures de Brest	173
» du Globe comparées (Grandes)	176
» heures de la pleine mer à Brest	167
» unités de hauteur des ports	175
Mars : éléments de l'orbite	
» des satellites	
» levers, couchers, passages, ascension	
droite, déclinaison et distance à la	
Terre	
Mascaret (heure de l'arrivée du)	177
Masse de la Lune	
» de la Terre	180
» des planètes	
» du Soleil 103 et	
» électrique (unité de)	
» magnétique (unité de)	507
Matières albuminoïdes : pouvoirs rota- toires	ε
toires	501 612
» explosibles 611 et	503
Mécanique (puissance)	
Mer (heures de la pleine) à Brest	
» (température de la)	
Mercure : éléments de l'orbite	
» levers, couchers, passages, ascen- sion droite, déclinaison et dis-	
tance à la Terre	
Mercure : chaleur spécifique	
» densité	341

	Pages.
Mercure : tension de vapeur	. 313
Méridien (longueurs d'arcs de)	
Méridienne	113
Mesures électrostatiques et électromagné-	
tiques (relations entre les)	512
Métalliques (densités de composés)	336
Métalloïdes : combinaisons chimiques	
Mitaura dilatation liniaina	340
Métaux : dilatation linéaire 290 et	296
» résistance électrique	526
» spectres	46 r
Mètre (définition du)	143
» légal (définition du)	143
Microfarad	509
Midi moyen	102
» » (courbe du)	- 116
» vrai	102
Minéraux : densités	318
» (densité des combustibles)	331
» recherche de la densité absolue	316
» (solubilité des composés)	415
Molybdates : densités	323
inory buntes . delisites	0.30
N	
217	10
Néon : spectre	463
Neptune : éléments de l'orbite	178
» » du satellite	219
» levers, couchers, passages, ascen-	
sion droite, déclinaison et dis-	
tance à la Terre	35
Niobates : densités	323
Nitrate de magnésium : densité	348
» de plomb : densité	348
» de potassium : densité	349
» de strontium : densité	348
Nitrates : densités 323 et	348
Nœud ascendant et descendant	97
Noir de raffinerie (analyse du)	600
Noir de raffinerie (analyse du)	46
	512
» V	312

1	ages.
Notices: Sur la réunion du Comité inter- national permanent pour l'exé- cution photographique de la carte du Ciel en 1909, par M. B. Bailland	А. г
» Les marées de l'écorce et l'élasti- cité du Globe terrestre, par M. Lallemand	В. т
» Tables des Notices de l'Annuaire du Bureau des Longitudes, de l'origine à 1910, par M. G. Bi- gourdan	С.1
Nutation	100
0	
Obliquité de l'écliptique	96
divers)	277
» français (positions des)	152
Occultations des étoiles et des planètes	78
» des satellites de Jupiter	. 79
Ohm	510
Onde de la lumière (longueurs d')	457
» des radiations spectrales (longueurs d')	455
» sonore (longueur d')	449 45 i
optique	466
Orbite lunaire	120
» planétaire	178
» terrestre	178
Oxalate de potassium : densité	348
Oxyde de earbone : viscosité	448
Oxydes: combinaisons chimiques	548
» densités	318
» métalliques (formation des)	558
Oxygène: viscosité	448
Oxysels solides (formation des)	569

P

1	ages.
Paques 3g et	47
Parallaxe équatoriale 103 et	120
» lunaire 7 et	129
» solaire 103 et	451
Parallèle (longueur d'arcs de)	153
Pascale (lune)	133
» (table)	49
Passage de la polaire au méridien	238
» des étoiles »	235
Pendule à secondes (longueur du)	145
Périgée lunaire	127
» solaire	100
Périhélie	100
Période julienne	50
Périodiques (étoiles)	613
Pesanteur à la surface de la Terre	144
» à l'équateur de la Lune	130
» des planètes	180
Petite calorie	506
Pétroles : densités, points d'ébullition et	
températures d'inflammation	602
Phases de la Lunc	7
Phénomènes électriques (vitesse de propa-	,
gation des)	516
» observables en 1910	75
» du système de Jupiter	79
Phosphates: densités	$3\frac{79}{23}$
Photometrie	452
Photosphère	121
Physique (données)	251
» solaire	121
Pierres précieuses : densité	332
Piles étalons (forces électromotrices des)	521
Planètes: aspects	82
» levers, couchers, passages, ascen-	
sion droite, déclinaison et dis-	
tance à la Terre	30
» principales : éléments	178

	000
es flutues	3 <b>9</b> 5
xial	97
rnal	- 08
as critiques et d'ébullition	399
» d'ébullition de l'alcool	364
» des pétroles	602
» de fusion et d'ébullition 284 et	285
» de liquéfaction, d'ébullition et de sc-	200
lidification des gaz	383
» radiants	
Polaire: azimut, digression	91 230
» passage au méridien	$\frac{239}{238}$
» position moyenne	240
Poncelet	505
Porcelaines : densités	336
Ports (corrections pour trouver l'heure de	
la marée dans les)	173
» - (éléments magnétiques dans les)	$^{275}$
» (unité de hauteur des)	175
Positions des étoiles principales	240
» » variables	614
» des observatoires français	152
» des points radiants	91
Potentiel (unité de)	512
Poudres (données relatives aux) 611 et	612
Poudrette (analyse d'une)	610
Pouvoir eclairant	452
» émissif spécifique	452
Pouvoirs diélectriques	502
» rotatoires	486
Précession des équinoxes	99
Protoxyde d'azote : viscosité	99 448
Protubérances solaires	122
Puissance (unités de) 503 et	505

0	
	Pages.
Quantité électrique (unité de)	509
Quartz : indices de réfraction	474
Ouinte (acoustique)	450
Zames (mas man fina)	4
R .	
Radiants (points)	91
Radiations spectrales	455
Rapport du poids de l'air au poids de l'eau.	365
Réaumur (thermomètre)	281
Réduction de différents thermomètres au	
thermomètre à hydrogène	282
» des hauteurs barométriques à zéro.	310
» des températures	283
» du thermomètre à mercure au	200
thermomètre à air	283
Réfraction atmosphérique	161
» des gaz et des vapeurs	464
» (indices de)	464
Règne animal (densités de substances du)	337
negue animai (densites de substances du )	337
» végétal »	337 60
Réguliers solaires	00
Relations entre les mesures électrostatiques	-
et électromagnétiques, nombre v	512
Réseaux de diffraction	455
Résistance électrique des acides et sulfates	528
» des métaux et alliages	526
» (unité de ) 508, 510 et	
Révolutions lunaires	128
Richesse alcoolique (Table de la)	358
Roches diverses : densités	335
Rotation des planètes	180
» lunaire	127
» solaire 100 et	121
Rotatoires (pouvoirs)	486
Rousse (lune)	i33
S	
Saint-Laurent (étoiles filantes)	94

	Pages.
Saisons (commencement des) en 1910	99
Salines (densités de solutions)	349
Saros	128
Satellites de Jupiter (phénomènes)	79
» des planètes (éléments)	213
Saturne : éléments de l'orbite	178
» » des anneaux	218
» des satellites	215
» levers, couchers, passages, ascen-	
sion droite, déclinaison et dis-	
tance à la Terre	34
Schiste: températures d'inflammation,	602
Séléniures : densités	321
Sel gemme : indices de réfraction	
Sels ammoniacaux (formation des)	177 568
» (formation des principaux)	572
» pouvoirs rotatoires	490
Sidéral (jour) 102 et	
» (temps) 102, 234 et	237
Sidérale (année)	102
» (révolution)	128
Siècle	45
Signes du zodiaque 2 et	101
Silicates anhydres : densités	324
» bydratés »	326
Silicio-borates »	328
» chlorures »	328
» fluorures· »	328
» niobates »	328
» titanates »	328
Sol (température dans le)	159
» (variabilité de la gravité dans le)	147
Solaire (cadran)	113
» (cycle) 3. 37, 40, 46 ct	: 48
» (jour)	101
» (physique)	131
» (principaux éléments du système)	178
» (rotation) 100 ct	
» (spectre)	458
» (spectroscopie)	123

•	ages
Solaire (système)	9
» (translation du système)	103
Soleil	- 90
» ascension droite, déclinaison, levers	,
et couchers	(
» correction des levers et couchers	108
» demi-diamètres et distances à la	
Terre 103 et	10.
» éclipses	- 76
» entrée dans les signes du zodiaque	101
» parallaxe 103 et	451
» passage au méridien (temps moyen	
civil à midi vrai)	6
» protubérances, chromosphère	122
» rotation et taches	121
» volume, masse, densité, grandeur	103
Solides (chaleurs spécifiques des)	38-
» (densité des corps simples)	314
» (dilatation linéaire des) 290 et	296
» (élasticité des)	436
» (frottement des)	444
» (indices de réfraction des)	$\frac{472}{383}$
Solidification des gaz liquéfiés (points de)	
Solstices	98
Solubilité des composés minéraux	415
» des gaz dans l'alcool	413
» l'eau	412
» du sucre	414
Solutions acides diverses : densités	349
» alcalines : densités	346
» aquenses : viscosité	447
» d'acide azotique : densité	345
» sulfurique : densité	342
» » tension de va-	
peur	378
» de bromures divers : densités	352
» de ferrocyanure de potassium :	
densité	348
» de glycérine : densité	352
de nitrates divers : densités	348

P	ages.
Solutions de sulfate de potasse	35 ı
» de sodium : densité	35 ı
» de sulfates divers : densités	347
» d'hyposulfite de soude : densité	348
» d'iodures divers : densités	352
» salines : densités	349
Son (vitesse du)	449
Sonore (longueur d'onde)	449
Soudures	593
Spath d'Islande (indices de réfraction)	472
Spectre de l'air	463
» de l'hydrogène	463
» de quelques métaux	461
» des étoiles 240 et	246
	462
» (limite des couleurs dans le)	456
» solaire 123 et	458
Spectroscopie	455
» solaire	123
Style (nouveau)	36
» (vieux)	45
Substances diverses : densités	336
Sucre (conversion des taux de)	354
» (solubilité du)	414
» (viscosité des dissolutions de)	447
Sucres: pouvoirs rotatoires 495 et	500
Sulfate de potasse : densité	35 ı
» de sodium : densité	351
Sulfates : densités	329
<ul> <li>» (densités des solutions de quelques).</li> </ul>	347
» résistance électrique	528
Sulfo-antimoniures: densités	33o
- » arséniures »	33o
» tellures »	33o
Sulfure de carbone : tension de vapeur	38o
Sulfures: densités	329
» métalliques (formation des)	566
Synodique (révolution)	128
Système C.G.S 503 et	507
» électromagnétique absolu C.G.S	505

1	ages.
Système électrostatique absolu C.G.S	512
» d'unités mécaniques C.G.S	503
» international d'unités électriques	-510
» solaire (principaux éléments)	178
» » (translation du)	105
Syzygies	164
Т	
Table de conversion des centièmes en volume	
en centièmes en poids (pour l'alcool).	36
» des épactes	43
» donnant le demi-diamètre de la Lune	'
et sa distance à la Terre	134
Table donnant le nombre d'or	42
» pascale 44 et	49
Tables de conversion des degrés en grades et	• •
inversement. 154et	155
» du temps en parties de	
l'équateur et inver-	
sement 156 et	157
» de corrections pour les levers et cou-	
chers de la Lune	133
» pour les levers et cou-	
chers du Soleil	108
» de la richesse alcoolique des liquides	0.57
et du volume correspondant	358
» de réfraction atmosphérique	161
» pour trouver l'heure de la pleine mer	
et l'amplitude des marées	167
Tableau des demi-diamètres et des distances	
de la Terre au Soleil en 1910	10.
» des éléments du système solaire	178
» des longueurs d'arcs de méridien et	153
de parallèle	
» donnant le cycle solaire 40 et	48
» indiquant les lettres domini-	48
cales 41 et	
Taches solaires.	331
Tantalates: densités	0.01

I	Pages.
Taux de sucre (conversion des)	354
Télégraphiques (vitesse des signaux). 516 et	519
Tellurures: densités	331
Température de la Lune	132
» neutre	525
» (variation de la)	158
Températures d'inflammation des pétroles	602
» de fusion et d'ébullition, 284 et	285
» élevées (évaluations des)	280
» (réduction des)	283
Temps (conversion en degrés)	156
» (équation du)	102
» moyen à midi vrai	102
» moyen civil	5
» » à midi vrai	6
» sidéral 102 et	234
» sidéral à 12, temps moyen civil en 1910.	237
Tension de la vapeur d'eau	376
» de mercure	313
» de vapeur de différents liquides	38o
» des gaz liquéfiés	$38_{2}$
» des solutions d'acide sul-	
furique	378
Terme pascal	39
Terminateur	130
Terre	141
» aplatissement, dimensions	141
» densité	148
» distance au Soleil 103 et	104
» éléments de l'orbite	178
» pesanteur, gravité	- 144
Terrestre (attraction)	144
Terrestres (coordonnées)	150
Tétrachlorure de carbone : tension de vapeur.	381
Thermochimie	545
Thermo-électriques (couples)	-524
Thermomètre à acide carbonique	282
» à air	283
» à azote	282

	Pages.
Thermomètre à mercure 282 et	283
» Fahrenheit et centigrade	279
» Réaumur et centigrade	281
Thermomètres (comparaison des)	279
» (réduction des)	282
Titanates : densités	33 r
Titre alcoolique	-363
Translation du système solaire	105
Travail (unités pratiques de)	503
Trichlorure de phosphore : tension de vapeur.	381
Tropique (année) 36, 102 et	178
» (révolution)	128
Tungstates: densités	33 ı
Tunisie: éléments magnétiques	276
U	
Unité de hauteur des ports	
Unité de hauteur des ports  » de lumière	175 454
» de masse électrique	512
	512
1	513
111	512
	503
	5o3
» » de travail	503
» d'énergie (comparaison des)	504
» de puissance (comparaison des)	504
» électriques légales	510
» électromagnétiques absolues	507
» électrostatiques	512
» lumineuses	453
	508
» pratiques	178
» » des satellites	218
» levers, couchers, passages, ascension	210
droite, déclinaison et distance à	
la Torre	35

V

	Pages.
Vanadates : densités	33 <b>1</b>
Vapeur d'eau : tension	
» de différents liquides : tension	
» de mercure : tension	
» des gaz liquéfiés: tension	382
» des solutions d'acide sulfurique :	:
tension	378
Vapeurs (réfraction des)	464
Vaporisation de l'eau (chaleur latente de)	394
» (chaleurs latentes de)	391
» (chaleurs totales de)	303
Variabilité de la gravité	. 145
Variables (étoiles)	
Variation de la température	. 1 <b>5</b> 8
Variations de la gravité	. 145
» périodiques des étoiles	613
Végétal (densités de substances du règne)	. 337
Végétaux (analyse des cendres des)	
Vénus : éléments de l'orbite	. 178
» levers, couchers, passages, ascension	n '
droite, déclinaison et distance à la	a
Terre	
Vérification des dates	. 52
Verre (dilatation cubique du)	. 294
Verres : densités	. 336
» indices de réfraction	. 466
Vertical	
Vins (analyse des)	
Viscosité de l'eau et de l'alcool	. 446
» des dissolutions de sucre	
» des fluides	
» des gaz	
» des liquides	. 446
» des solutions aqueuses	. 447
Vitesse de l'électricité	. 519
» de la lumière	
» de propagation des phénomènes élections	
triques	
» du son	. 449

P	ages.
Volt 508 et	510
Volume de la Lune 129 et	180
» de la Terre	143
» de l'eau	340
» » distillée	341
» des planètes	180
» du Soleil 103 et	180
W	
Watt	503
X	
Xénon: spectre	463
z	
Zénith	235
Zénithale (distance)	235
Zinc : spectre	461
Zodiaque (signes du) 2 et  » (entrée du Soleil dans	101
les) en 1910	101

### ERRATA.

Page A.6, au-dessus de la 7º ligne en remontant, lisez:

Gautier (P.), membre du Bureau des Longitudes.

### QUAI DES GRANDS-AUGUSTINS, 55, A PARIS.

Le Catalogue général et les prospectus détailles des principaux Ouvrages sont envoyés franco sur demande.

# EXTRAIT DU CATALOGUE

DE LA LIBRAIRIE

# GAUTHIER-VILLARS

### DIVISIONS DU CATALOGUE.

- I. Ouvrages sur les Sciences mathématiques et physiques. (Voir page 2.)
- II. Collection des Œuvres des grands Géomètres (Voir page 43.)
- III. Bibliothèque des Actualités scientifiques. (Voir
- IV. Bibliothèque photographique. (Voir page 41.)
  - Journaux. (Voir page 55.)
- VI. Recueils scientifiques paraissant annuellement ou à époques irrégulières et formant Collections. (Voir p. 65.)
- VII. Encyclopédie des Travaux publics et Encyclopédie industrielle, fondées par M.-C. LECHALAS, Inspecteur général des Ponts et Chaussées. (Voir page 69.)
- VIII. Encyclopédie scientifique des Aide-Mémoire, publiée sous la direction de H. LÉAUTÉ, Membre de l'Institut. (*Voir* page 77.)

# I. — OUVRAGES SUR LES SCIENCES MATHÉMATIQUES ET PHYSIQUES.

ABRAHAM (Henri), Maître de conférences à l'Ecole Normale supérieure, Secrétaire général de la Société française de Physique. — Recueil d'expériences élémentaires de Physique, publié avec la collaboration de nombreux physiciens. Deux volumes in-8 (23-14).

In Partie: Travaux d'atelier. Géométrie et Mécanique. Hydrostatique. Chaleur. Vol. de xu-247 pages avec 260 figures; 1904.

Broché.... 3 fr. 75 c. | Cartonné toile.... 5 fr.

11º Partie: Acoustique, Optique. Electricité et Magnétisme. Vol. de x11-454 pages avec 424 figures; 1904. Broché.... 6 fr. 25 c. | Cartonne.... 7 fr. 50 c.

- ABRAHAM (Henri) et LANGEVIN (Paul). Les quantités élémentaires d'électricité : Ions, Électrons, Corpuscules. Volume in-8 (25-16) de xvi-1144 pages avec nombreuses figures; 1905. (Collection de Mémoires publiée par la Société française de Physique.)
- ADHÉMAR (R. d'). Les équations aux dérivées partielles à caractéristiques réelles. In-8 (20-13) de 86 pages; 1907. Cartonné. (Collection Scientia). 2 fr.
- ADHÉMAR (R. D'). Exercices et Leçons d'Analyse. Théorie des fonctions. Quadratures. Equations différentielles. Equations intégrales de M. Fredholm et de M. Volterra. Equations aux dérivées partielles du second ordre. Volume in-8 (23-14) de vin-208 pages; 1908.
- ANDOYER (H.), Maître de conférences à la Faculté des Sciences de Paris. — Leçons sur la Théorie des Formes et la Géométrie analytique supérieure, à l'usage des étudiants des Facultés des Sciences. Volume in 8 (25-16) de vi-508 pages; 1900.

- ANDRÉ (Ch.). Les planètes et leur origine (ETUBES NOUVELLES SUR L'ASTONOMIE). In-8 (25-16) de vi-285 pages, avec 94 figures et 3 planches; 1909. 10 fr.
- ANDRÉ (Désiré), ancien Élève de l'École Normale supérieure. Liste et Résumé de mes principaux travaux mathématiques. In-8 (25-16) de 106 pages; 1904.
- ANDRÉ (Désiré). Des notations mathématiques. Enumeration, choix et usage. In-8 (25-16) de xynn-501 pages; 1909. 16 fr.
- ANGOT (A.), Directeur du Bureau Central météorologique. — Traité élémentaire de Météorologie. 2° édition. In-8 (25-16) de 412 pages avec 105 figures et 4 planches; 1907.
- ANGOT (A.). Instructions météorologiques. 4° édition, entièrement refondue. In-8, avec figures et 4 pl., suivi de nombreuses Tables pour la réduction des observations; 1903. 4 fr. 50 c.
- APPELL (P.), Membre de l'Institut, et CHAPPUIS (J.), Professeur à l'Ecole Centrale. — Leçons de Mécanique élémentaire, à l'usage des classes de Mathématiques A et B, conformément aux programmes de 1905. 2 volumes in-16 se vendant séparément:
  - 1. Notions géométriques. Cinématique. 3° édition entièrement refondue. Volume de XII-180 pages àvec 76 figures; 1909. 2 fr. 75 e.:
    - II. Dynamique et Statique du point. Statique des corps solides. Machines simples. 2° édition entièrement refondue. Volume de 240 pages. avec 101 figures; 1907. 3 fr. 25 c.
- APPELL (P.), Membre de l'Institut. Cours de Mécanique à l'usage des Elèves de la classe de Mathématiques spéciales, conforme au programme du 27 juillet 1904. In-8 (23-14) avec 185 figures. 2° édition; 1905.

- APPELL (Paul), Membre de l'Institut. Traité de Mécanique rationnelle (Cours de Mécanique de la Faculté des Sciences). 3 volumes in-8 (25-16), se vendant séparément.
  - Tome I. Statique. Dynamique du point. 3º édition entièrement resondue. Avec 178 figures; 1909. 20 sr.
  - Tone II. Dynamique des systèmes, Mécanique analytique. 2° édition entièrement refondue, avec 99 figures; 1901.
  - Tome III. Équilibre et mouvement des milieux continus. 2º édition entièrement refondue, avec 70 figures; 1908.
- APPELL (P.). Éléments d'Analyse mathématique à l'usage des ingénieurs et des physiciens. (Cours professé à l'Ecole centrale des Arts et Manufactures). 2° édition. In-8 (25-16) de v11-714 p., avec 229 fig., cartonné à l'anglaise; 1905.
- ARMAGNAT (H.). La Bobine d'induction. In-8 (23-14) de vi-223 p., avec 109 fig., cart; 1905. 15 fr.
- ARNAUDEAU (A.), Ingénieur civil, ancien Élève de l'École Polytechnique. Tables des intérêts composés, annuités et amortissements pour des taux variant de dixièmes en dixièmes et des époques variant de 100 à 400 suivant les taux. Avec une Préface de A. Achard. In-8 (28-19) de xII-15-125 pages; 1906.
- ARNOUX (Gabriel), ancien Officier de Marine. Essais de Psychologie et de Métaphysique positives. Arithmétique graphique. 3 volumes in-8 (25-16), se vendant séparément.
- Les espaces arithmétiques hypermagiques. Avec nombreuses figures et 1 planche en couleurs; 1894. Vélin...... 6 fr. | Papier hollande. 12 freq
- Introduction à l'étude des fonctions arithmétiques, avec 65 figures; 1906.
- Les espaces arithmétiques, leurs transformations. In-8 (25-16) de xII-84 pages avec 9 figures; 1908. 3 fr.

- AUTONNE (Léon). Sur les groupes de matrices non invertibles. In-8 (25-16) de 80 pages; 1909. 5 fr.
- BAIRE (René), Professeur à la Faculté des Sciences de Dijon. Leçons sur les Théories générales de l'Analyse. 2 volumes in-8 (25-16) se vendant séparémentille at Af
  - Tome 1: Principes fondamentaux, variables réelles.
    Volume de x-232 p. avec 17 figures; 1907. 8 fr.
    Tome II: Variables complexes. Applications géométriques. Vol. de x-347 p., avec 52 fig.; 1908. 12 fr.
- BARBARIN (P.), Professeur de Mathématiques supérieures au lycée de Bordeaux. Géométrie non euclidienne. 2° édition. In-8 (20-13) de 191 pages, avec 18 figures, cartonné (C. S.); 1907. 2 fr.
- BARTHÉLEMY (M.-E.), Ancien Elève de l'Ecole Polytechnique. Le transport à Paris des forces motrices du Rhône. Aperçu critique du Rapport de la Commission de la houille blanche et des conditions financières de l'entreprise. In-8 (19-12) de 1v-32 pages; 1909.
- BENOIT (René), Directeur du Bureau international des Poids et Mesures, et GUILLAUME (Ch.-Ed.), Directeur adjoint du Bureau International des Poids et Mesures. — La mesure rapide des bases géodésiques. 4° édition. In-8 (23-14) de 223 p., avec 25 fig.; 1908. 5 fr
- BERTHELOT (M.). Traité pratique de Calorimétrie chimique. 2° édition, revue, corrigée et augmentée. Vol. in-8 (23-14) de x111-317 p., avec 27 fig.; 1905. 6 fr.
- BERTHELOT (M.). Traité pratique de l'analyse des gaz. In-8 (25-16) de 1x-483 pages avec 109 figures; 1906.
- BERTRAND (J.), de l'Académie française, Secrétaire perpétuel de l'Académie des Sciences. Calcul des Probabilités. 2º édition conforme à la première. In-8 (25-16) de LVII-322 pages; 1907.

- BESSON (Paul), Ingénieur des Arts et Manusactures. Le Radium et la Radioactivité. Propriétes générales. Emplois médicaux. In-16 (19-12) de 1v-170 pages environ, avec 23 figures; 1904. — (312 fr. 75 c.) BICHAT (E.), Doyen de la Faculté des Sciences de
- BICHAT (E.), Doyen de la Faculté des Sciences de Nancy, et BLONDLOT, Professeur à la Faculté des Sciences de Nancy. Introduction à l'étude de l'Electricité statique et du Magnétisme. 2° édition entièrement réfondue. In-8 (23-14) de viii-188 pages, avec 80 figures; 1907.
- BIGOURDAN (G.). Les éclipses de Soleil. Instructions sommaires sur les observations que l'on peut faire pendant ces éclipses. Un volume in-8 (23-14) de 167 pages, avec 40 figures; 1905. 3 fr. 50 c.
- BLONDLOT (R.). Introduction à l'étude de la Thermodynamique. 2° édition entièrement refondue. In-8 (23-14) de vi-126 pages, avec 41 figures; 1909. 204 fr.
- BLUMENTHAL (Otto), Professeur à la « technische Hochschule » d'Aix-la-Chapelle. Principes de la théorie des fonctions entières d'ordre infini. In-8 (25-16) de viii-150 p., avec figures; 1910.
- BOLTZMANN (L.), Professeur à l'Université de Leipzig.

   Leçons sur la théorie des gaz, avec une Introduction et des Notes de M. Brillouin, Professeur au Collège de France. 2 volumes in-8 (25-16).
  - l'e Partie, traduite par A. Gallotti, ancien Elève de l'Ecole Normale superieure, Professeur au Lycée d'Orléans, avec figures; 1902. 8 fr.
  - II PARTIE, traduite par A. Gallotti et H. Benard, anciens Elèves de l'Ecole Normale, avec figures; 1904.
- BONNEAU (J.-A.), Vérificateur des Poids et Mesures.— Instruments de pesage à systèmes articulés. 1º Par-TIE: Balances Roberval. In-8 (23-14) de 1v-188 page avec 27 figures; 1908.

- BOQUET (F.), Docteur ès sciences mathématiques, Astronome de l'Observatoire de Paris. — Le Chronographe imprimant de M. P. Gautier. Sa description. Son emploi. Volume in-4 (28-23) de 20 pages, avec 13 figures; 1 fr. 50 c.
- BOREL (Émile), Maître de Conférences à l'École Normale supérieure. — Collection de monographies sur la Théorie des fonctions, publiée sous la direction de E. Borel. Volumes grand in-8 (25-16) se vendant séparément.

#### DERNIERS VOLUMES PARUS :

Leçons sur les séries trigonométriques, professées au Collège de France par Henri Lebesgur; 1906. 3 fr. 50 c. 8 Leçons sur les fonctions définies par les équations différentielles du premier ordre; par Pierre Boutrous, avec une Note de P. Painlevé, membre de l'Institut; 1908.

Principes de la théorie des fonctions entières d'ordre infini, par Otto Blumenthal; 1910. 5 fr. 50 c.

- BOSSERT (J.), Astronome à l'Observatoire de Paris. Catalogue d'étoiles brillantes destiné aux Astronomes, Voyageurs, Ingénieurs et Marins. In-4 (28-22,5) de xx-75 pages; 1906. 7 fr. 50 c.
- BOUASSE (H.), Professeur de physique à l'Université de Toulouse. Bases physiques de la musique. In-8 (20-13) de 112 pages avec 8 figures; 1906. Cartonné. (C. S.)
- BOURDON. Application de l'Algèbre à la Géométrie, comprenant la Géométrie analytique à deux et à trois dimensions. 9° édition. revue et annotée par Gaston Darboux. In-8 (23-14), avec pl. (nouveau tirage); 1906. 9 fr.
  - BOURDON. Éléments d'Algèbre, avec Notes de E. PROUNET, 20° édition, revue et annotée. In-8 (23-14); 1907. 8 fr.
- BOUSSINESQ (J.), Membre de l'Institut, Professeur à la Faculté des Sciences de l'Université de Paris. — Théo-

rie analytique de la chaleur, mise en harmonie avec la Thermodynamique et avec la Théorie mécanique de la Lumière. (Cours de Physique Mathématique de la Faculté des Sciences.) Deux volumes in-8 (25-16) se vendant séparément.

Tome I: Problèmes généraux. Volume de xxvii-333 pages avec 14 figures; 1901.

Tome II: Refroidissement et échauffement par rayonnement. Conductibilité des tiges, lames et masses cristallines. Courants de convection. Théorie mécanique de la lumière. Volume de xxx11-625 pages; 1903. 18 fr.

- BOUTROUX (Pierre), Maître de Conférences à la Faculté des Sciences de Montpellier. Leçons sur les fonctions définies par les équations différentielles du premier ordre, avec une Note de P. Painlevé, Membre de l'Institut. Vol. in-8 (25-16) de vi-190 pages; 1908.
- BOUTY (E.), Professeur à la Faculté des Sciences. Radiations. Electricité. Ionisation. Troisième Supplément au Cours de Physique de Jamin et Boury. In-8 (23-14) de vi-419 pages, avec 104 figures; 1906. 8 fr.
- BOYER (Jacques). La Synthèse des pierres précieuses. Un Volume in-8 (23-14) de 32 pages, avec 6 figures et 6 planches hors texte; 1909. 2 fr. 50 c.
- BRILLOUIN (Marcel), Professeur au Collège de France.

  Leçons sur la Viscosité des liquides et des gaz.

  2 volumes in-8 (25-16), se vendant séparément.
  - Ire Partie. Généralités. Viscosité des Liquides. Volume de vii-228 pages, avec 65 figures; 1907. 9 fr.
  - 11º Partie. Viscosité des gaz. Caractères généraux des théories moléculaires. Volume de 1v-142 pages, avec 25 figures; 1907.
- BROCA (André), Professeur agrégé de Physique à la Faculté de Médecine. La télégraphie sans fil. 2° édition entièrement refondue. In-16 (19-12) avec 52 figures; 1904.

- CAHEN (E.), ancien Élève de l'École Normale supérieure, Professeur de Mathématiques spéciales au Collège Rollin. — Eléments de la théorie des nombres Congruences. Formes quadratiques. Nombres incommensurables. Questions diverses. In-8 (25-16); 1900. 12 fr.
- CARTE de l'éclipse totale de Soleil des 29-30 août 1905. Lieu des points d'où l'on peut en observer les phases. Carte dressée sous la direction du Bureau des Longitudes, de format (110-103), pliée sous couverture (25-16); 1905.
- CARVALLO (E.). L'Electricité déduite de l'expérience et ramenée aux principes des travaux virtuels. 2° édition. In-8 (20-13) de 98 pages, avec 12 figures; 1907. Cartonné (C. S.). 2 fr.
- CATALOGUE INTERNATIONAL DE LA LITTÉRATURE SCIENTIFIQUE, publié sous la direction de M. le D' H. Forster Morley. Chaque année forme 17 volumes. Prix des 17 volumes ensemble. 450 fr.

Chaque Volume se vend séparéme	nt.
41 1 1	fr
A. Mathématiques.	18,75
B. Mécanique.	13,10
C. Physique.	30 »
D. Chimie.	46,90
E. Astronomie.	26,25
F. Météorologie.	18,75
G. Minéralogie.	20,65
H. Géologie.	20,65
J. Géographie.	20,65
K. Paléontologie.	13,10
L. Biologie générale.	13,10
M. Botanique.	46,00
N. Zoologie.	48.75
O. Anatomie humaine.	18,75
P. Anthropologie physique.	18,75
Q. Physiologie.	48,75
R. Bactériologie.	26,25

Six années sont en vente (1902 à 1907).

CHAPPUIS (J.), Agrégé, Docteur ès sciences, Professeur de Physique générale à l'Ecole Centrale, et BERGET (A.), Docteur ès sciences, attaché au Laboratoire des Recherches physiques de la Sorbonne. — Leçons de Physique générale. Cours professé à l'Ecole Centrale des Arts et Manufactures et complété suivant le programme du Certificat de Physique générale. 2° édition, entièrement refondue, 4 volumes in-8 (25-16), se vendant séparément:

Tome I: Instruments de mesure, Pesanteur, Élasticité. Statique des liquides et des gaz; avec 306 figures; 1907.

Tome II: Électricité et Magnétisme; avec 400 figures;

Tome III: Acoustique. Optique; avec 208 tigures; 1909.

Tone IV : Ondes électriques. Radio-activité. Electrooptique. (Sous presse.)

CHATELAIN (E.), Licencié ès sciences, Professeur aux Laboratoires Bourbouze. — Soudure autogène et aluminothermie, avec Préface de H. LE CHATELIER, Membre de l'Institut. In-16 (19-12) de x-172 pages, avec 48 figures; 1909.

CHOMÉ (F.), Professeur à l'École militaire de Belgique.
 Cours de Géométrie descriptive de l'Ecole militaire.

Ire Partie, Livre I, à l'usage des Candidats à l'Ecole militaire et aux Ecoles spéciales des Universités, 4° édition entièrement revue, corrigée et augmentée, contenant les prescriptions à observer pour l'exécution des épures. In-4 (30-23), avec atlas de 47 planches; 1908.

LIVER II, à l'usage des Élèves de l'Enseignement supérieur. 2° édition, revue, corrigée et augmentée. In-4 (30-23), avec atlas de 50 planches; 1909. 15 fr.

COMBEROUSSE (Charles de), Ingénieur, Professeur à l'École Centrale des Arts et Manufactures et au Conservatoire des Arts et Métiers, ancien Professeur de Mathématiques spéciales au collège Chaptal. — Cours de Mathématiques à l'usage des Candidats à l'Ecole Polytechnique, à l'Ecole Normale supérieure et à l'Ecole centrale des Arts et Manufactures. 4 vol. in-8 (23-14), avec figures.

Chaque Volume se vend séparément :

Tour les : Arithmétique et Algèbre élémentaire (avec 38 figures).

### On vend à part :

Arithmétique. 4° édition, 1900. Algèbre élémentaire. 5° édition, 1907. 4 fr. 6 fr.

TONE II: Géométrie elémentaire, plane et dans l'espace; Trigonométrie rectiligne et sphérique, avec 543 fig. 13 fr.

### On vend à part :

Géométrie élémentaire plane et dans l'espace, 4º édition 1904.

Trigonométrie rectiligne et sphérique, sulvie de Tables des valeurs des lignes trigonométriques naturelles. 4° cdition, 1307. 5 fr.

Tone III: Algèbre supérieure. le Partie: Compléments d'Algèbre élémentaire (Déterminants, fractions continues, etc.). — Combinaisons. — Séries. — Etude des Fonctions. — Dérivées et Différentielles. — Premiers principes du Calcul intégral. 3° édition (xx1-768 pages), avec 20 figures; 1904.

TOME IV: Algèbre supérieure. Il Partie: Etude des imaginaires. Théorie générale des équations. 2° édition (xxxiv-831 pages), avec 63 figures; 1909. 15 fr.

CONGRÉS INTERNATIONAL des applications de l'Electricité (Marseille, 1908). 3 volumes in-8 (25-16) publiés par les soins de M. H. Armagnat, Rapporteur général, se vendant ensemble. 60 fr.

### On vend séparément :

Ire Partie: Rapports préliminaires. Volume de vi-709 pages, avec nombreuses figures; 1909. 24 fr. 11º Partie: Rapports préliminaires. Volume de 1v-734 pages, avec nombreuses figures; 1909.

Ille PARTIE: Organisation du Congrès. Procès-verbaux. Annexes. Volume de 14-550 pages, avec figures et planches; 1909.

CONSTAN (P.), ancien Elève de l'Ecole Navale, Ex-Enseigne de vaisseau, Professeur d'Hydrographie de la marine. — Cours élémentaire d'Astronomie et de Navigation, à l'usage des Capitaines au long cours et des Elèves des Ecoles d'Hydrographie. 2 volumes in el (25-16) avec nombreuses figures se vendant séparément. (Ouvrage en harmonie avec les derniers programmes des examens pour les brevets de Capitaine au long cours.)

Tome 1: Astronomie. Vol. de 1v-215 p. avec 138 fig.; 1903. 7 fr. 50 c.

TONE II. Navigation. Vol. de IV-300 p. avec 150 fig. et 3 planches; 1904.

- CORNU (A.), Membre de l'Institut et du Bureau des Longitudes. — Notices sur l'Electricité. Electricité statique et dynamique. Production et transport de l'energie électrique; avec une Préface de A. Potten, Membre de l'Institut. (Notices extraites de l'Annuaire du Bureau des Longitudes.) In-16 (19-22), avec figures; 1904.
- COUTURAT (Louis). L'Algèbre de la Logique (C. S.). In-8 (20-13) de 100 p., cartonné; 1905. 2 fr.
- CURIE (Mm. S.). Recherches sur les substances radioactives. 2° édition. In-8 (25-16) de 105 pages, avec 14 figures; 1904.
- CURIE (P.). Œuvres, de Pierre Curie, publiées par les soins de la Société française de Physique. avec une Préface de M<sup>mo</sup> Curie. In-8 (25-16) de xxii-621 pages, avec 118 figures et 3 planches; 1908.

DARBOUX (G.), Membre de l'Institut, Doyen de la Faculté des Sciences. — Leçons sur la Théorie générale des surfaces et les applications géométriques du Calcul infinitésimal. 4 vol. in-8 (25-16), avec figures se vendant

Le Tome I ne se vend pas séparément.

Il Partie: Les congruences et les équations linéaires aux dérivées partielles. — Des lignes tracées sur les surfaces; 1889. 15 fr.

III. PARTIE: Lignes géodésiques et courbure géodésique.

— Paramètres différentiels. — Déformation des surfaces; 1894.

IV et dernière Partie: Déformation infiniment petite et représentation sphérique; 1896. 15 fc.

- DARBOUX (G.). Étude sur le développement des méthodes géométriques, lue le 24 septembre 1904, au Congrès des Sciences et des Arts, à Saint-Louis. Brochure in-8 (25-16) de 28 pages; 1905. — 1 fr. 50 c.
- DELAUNEY (le lieutenant-colonel). Lois des distances des satellites du Soleil. In-3 (25-16) de 12 pages; 1909.
- DÉCOMBE (L.), Docteur ès ciences. La Célérité des ébranlements de l'éther. L'energie radiante. 2° édition entièrement refondue. In-8 (20-13), de 102 pages, avec 22 figures; certonné (Collection Scientia); 1909.
- DUCROT (André), Ancien Élève de l'École Polytechnique. — Presses modernes typographiques. In-4 (28-23) de 162 p., avec 141 fig.; 1904. 7 fr. 50 c.
- DUHAMEL (E.), Ingénieur. Carrés et racines carrées. Tableau donnant: 1º les carrés des nombres entiers jusqu'à un milliard; 2º les racines carrée; des nombres jusqu'à dix milliards; une feuille (44-26); 1894.

DUHEM (Pierre). - Recherches sur l'Elasticité. De l'équilibre du mouvement des milieux vitreux. Les milieux vitreux peu déformés. La stabilité des milieux élastiques. Propriétés générales des ondes dans les milieux visqueux et non visqueux. In-4: (28-23) de 218 pages; 1906. a I smal of

ENCYCLOPÉDIE DES SCIENCES MATHÉMATIQUES PURES ET APPLIQUÉES, publiée sous les auspices des Académies des Sciences de Gottingue, de Leipzic, de Munich et de Vienne. Edition française, publiée d'après l'édition allemande, sous la direction de Jules Molk, Professeur à l'Université de Nancy, avec le concours de nombreux savants et professeurs français.

L'édition française de l'Encyclopédie est publiée en 7 tomes formant chacun 3 ou 4 volumes de 200 à 300 pages in-8 (25-16), qui paraissent en fascicules de to feuilles environ.

Le prix de chaque fascicule sera d'environ 5 fr.

### TOME 1: ALGÈBRE,

### Volume I : Arithmétique.

FASCICULE 1: Principes fondamentaux de l'Arithmetique: exposé, d'après H. Schubert, par J. Tannery et J. Molk. - Analyse combinatoire et théorie des déterminants; expose, d'après E NETTO, par H. Voct. - Nombres irrationnels et limites; exposé, d'après A. PRINGSHEIM, par J. Molk, 1904.

FASCICULE II : Algorithmes illimités, exposé d'après A.

PRINGSHEIM, par J. Molk.

FASCICULE III: Nombres complexes, expose, d'après E. STUDEY, par E. CARTAN. — Algorithmes illimités des nombres complexes, exposé, d'après A. Pringsheim, per М. FRECHET; 1908.

PASCICULE IV : Théorie des ensembles, exposé d'après A. SCHENFLIES; par R. BAIRE. - Sur les groupes finis discontinus; exposé d'après H. BURKHARDT; par H. VOGT; 1900. 5 fr.

1,2

### Volume II : Algèbre.

FASCICULE 1 : Les fonctions rationnelles, exposé d'après E. NETTO, par R. LE VAVASSEUR. 8 fr.

### VOLUME III : Théorie des nombres.

l'ASCICULE 1 : Propositions élémentaires de la théorie des nombres; exposé. d'après P. BACHHANN, par Ed. MAILLET. - Théorie arithmétique des formes; exposé, d'après K. TH. VAHLEN, par E. CAHEN, 1906.

FACICULE II : Théorie arithmétique des formes; exposé, d'après K. Th. VAHLEN, par E. CAHEN, 1908 (suite et age in plo

### Volume IV : Calcul des probabilités. Théorie des erreurs. Applications diverses.

FASCICULE I : Calcul des probabilités : exposé, d'après E. CZUBER, par J. LE ROUX. - Calcul des différences et interpolation; exposé, d'après D. Selivanov et J. Bau-SCHINGER, par H. ANDOYER, 1906. 5 fr.

FASCICULE II. Théorie des erreurs, exposé d'après Baus-CHINGER, par H. ANDOYER. - Calcul numérique, exposé d'après R. MEHMEE, d'après M. D'OCAGNE; 1908. 6 fr. 25.

FASCICULE III: Calcul numérique, exposé d'après R. MEHMKE, par M. D'OCAGNE. - Statistique, exposé d'après L. Bort-KIEWICZ, PAR F. OLTBAMARE. (Sous presse.)

### TOME II : ANALYSE.

### VOLUME I : Fonctions de variables réelles.

FASCICULE I : Principes fondamentaux de la théorie des fonctions; exposé d'après A. PRINGSHEIM par J. MOLK; 1909. (Demander le prospectus spécial.)

FASSBINDER (Ch.), Professeur du Cours préparatoire à l'Ecole navale au Collège Stanislas. - Théorie et pratique des approximations numériques. In-8 (23-14) de vi-qu pages avec 4 figures; 1906.

- FAYE (H.), de l'Institut. Sur l'origine du Monde. Théories cosmogoniques des anciens et des modernes. 5° édition avec unc Préface de H. DESLANDRES, Membre de l'Institut. In-8 (23-14) avec figures; 1907. ... 6 fr.
- FINK (E.), Précis d'Analyse chimique. 2 Vol. In-16 (19-12). 2° edition revue et corrigée.

lro Partie: Analyse qualitative. Vol. de v-174 pages, avec 12 figures, cartonné à l'anglaise; 1906. 3 fr. 50 c.

II PARTIE: Analyse quantitative. Vol. de 1v-280 p., avec 62 figures; 1907. Cartonné à l'anglaise. 5 fr.

- FISCHER (Emil), Professeur de Chimie à l'Université de Berlin. Guide de préparations organiques à l'usage des étudiants. Traduction autorisée d'après la 7° édition allemande par H. Decker et J. Dunant. In-16 (19-12) de x-110 pages avec 19 figures; 1907. 2 fr. 50 c.
- FISCHER (Emil). Quatorze règles à l'usage de ceux qui font des recherches en Chimie organinique, et en particulier leur travail de thèse, suivies de quelques précautions, à prendre pour éviter les accidents, en usage dans les laboratoires d'EMIL FISCHER Berlin. Traduit par H. DECKER. Brochure in-8 (20-13) de 18 pages; 1906.
- FLAMMARION (Camille). La planète Mars et ses conditions d'habitabilité. Encyclopédie générale des observations martiennes faites depuis l'origine (1636) jusqu'à nos jours. 2 volumes in-8 (29-19), se vendant séparément:
- TOME I: Volume de x-608 pages avec 580 dessins télescopiques et 23 cartes; 1892.

Broché..... 12 fr. | Cartonné..... 215 fr.,

Tome II: Volume de 1v-604 pages avec 426 dessins télescopiques et 16 cartes; 1909.

Broché ..... 17 fr. | Cartonné..... 15 fr.

FONVIELLE (W. de) et BESANÇON (G.), Directeur de l'Aérophile. — Notre flotte aérienne. In-8 (23-14) de . 14-234 pages avec 54 figures; 1908. Cartonné. 6 fr. 50 c.

FORCRAND (R. de), Correspondant de l'Institut, Professeur à la Faculté des Sciences, Directeur de l'Institut de Chimie de l'Université de Montpellier. — Cours de Chimie à l'usage des étudiants du P. C. N. Deux volumes in-8 (23-14) se vendant séparément.

Tome 1: Généralités. Chimie minérale. Volume de vi-325 pages avec 16 figures; 1905. 5 fr.

Tome II: Chimie organique. Chimie analytique. Volume de iv-317 p. avec 3 fig.; 1905. 5 fr.

- FOUET (Edouard-A.), Professeur à l'Institut catholique de Paris. — Leçons élémentaires sur la théorie des fonctions analytiques. 3 volumes in-8 (25-16) se vendant séparément.
- l'e Partie. Tome I. Les fonctions en général. 2° éditior, refondue et augmentée. Volume de xvi-112 pages avec 6 figures; 1907. 3 fr. 50 c.
- Tome II. Les fonctions algébriques. Les séries simples et multiples. Les intégrales. 2° edition, refondue et augmentée. Volume de x1-265 pages avec 25 figures; 1909.
- Il Partie. Théorèmes d'existence. Les fonctions analytiques au point de vue de Cauchy, de Weierstrass, de Riemann. Volume de 300 pages, avec 10 figures; 1904.
- FREYCINET (Ch. de). Sur les principes de la Mécanique rationnelle. 1n-8 (23-14); 1902. 4 fr.
- FREYCINET (Ch. de). De l'expérience en Géométrie. In-8 (23-14); 1903. 4 fr.
- FRILLEY. Les procédés de commande à distance au moyen de l'Electricité. In-16 (19-12) de vi190 pages avec 9 figures; 1906. 3 fr. 50 c.
- GALOIS (Evariste). Manuscrits d'Evariste Galois, publiés par J. TANNERY, Sous-Directeur de l'Ecole Normale. In-8 (25-16) de 69 pages; 1908. 2 fr. 75 c.
- GANDILLOT (Maurice). Essai sur la gamme. In-8 (31-22), de xvi-575 pages avec 453 figures; 1906. 32 fr.

GARÇON (Jules), Ingénieur Chímiste. — Répertoire général ou Dictionnaire méthodique de Bibliographie des Industries tinctoriales et des Industries annexes, depuis les origines jusqu'à la fin de l'année 1896. (Technologie et Chimie.) Ouvrage honoré du grand prix décennal Daniel Dollius de la Société industrielle de Mulhouse. 2 vol. in-8 (25-16), 1638 p., plus un volume de Tables. Prix de l'Ouvrage complet.

Tome I: Introduction et Avertissement général. Notice sur les sources bibliographiques du Dictionnaire, Tables.

Tome II: Dictionnaire: Depuis Accidents de fabrication jusqu'à Kermès.

Tone III: Dictionnaire: Depuis Laboratoires jusqu'à la fin.

GAUTIER (Henri), et CHARPY (Georges), anciens Elèves de l'École Polytechnique, Docteurs ès Sciences. — Leçons de Chimie, à l'usage des élèves de Mathématiques spéciales. 4° édition, entièrement refondue, conforme au programme du 27 juillet 1904. In-8 (25-16), avec 96 fig.; 1905.

Broche...... 10 fr. | Relié (cuir souple). 13 fr.

GERARD (Eric), Directeur de l'Institut électrotechnique Montefiore. — Leçons sur l'Electricité, professées à l'Institut électrotechnique Montefiore, annexé à l'Université de Liége. 7° édition refondue et complétée. 2 vol. in-8 (25-16), se vendant séparément:

TOME 1: Théorie de l'électricité et du magnétisme. Électrométrie. Théorie et construction des générateurs et des transformateurs électriques, avec 400 figures: 1905.

Tome II: Canalisation et distribution de l'energie électrique. Applications de l'électricité à la Telégraphie, à la Teléphonie, à la production et à la transmission de la puissance motrice, à la Traction, à l'Éclairage, à la Métallurgie et à la Chimie industrielle, avec 43x figures; 1905.

GERARD (Eric). — Mesures électriques: Etalons et instruments. Essais mécaniques et photométriques, magnétiques et électriques. Applications aux lignes, générateurs, moteurs et transformateurs. Leçons données à l'Institut électrotechnique Montesiore, de l'Université de Liège. 3° édition resondue et complétée. In-8 (25-16) avec 304 figures; 1908.

GERARD (Eric), et DE BAST (0.). — Exercices et projets d'électrotechnique générale. 2 volumes in-8

(25-16) se vendant séparément.

Tome 1. Application de la Théorie de l'électricité et du magnétisme. Volume de vul-240 pages, avec 96 figures; 1907.

Tome II. Applications relatives aux machines et installations électriques. (Sous presse.)

GEDSEELS (P.J.-B.), Professeur à l'Université catholique de Louvain: — Théorie des erreurs d'observation. 3° édition complètement remaniée. In-8 (24-16) de x-103 pages; 1909. 3 fr.

GOMES TEXEIRA (F.). — Traité des courbes spéciales remarquables planes et gauches. Ouvrage couronné et publié par l'Académie royale des Sciences de Madrid; traduit de l'espagnol, revu et très augmenté. 2 volumes in-4 (30-22) se vendant separément.

Tome I. Volume de xii-401 pages; 1908. 20 fr. Tome II. Volume de iv-497 pages; 1909. 20 fr.

GORGEU (P.). Capitaine d'artillerie. — Machinesoutils. Outillage. Vérificateurs. Notions pratiques. Volume in-8 (23-16) de 1v-232 pages, avec 200 schémas; 1909. 7 fr. 50 c.

GOURSAT (E.). Professeur à la Faculté des Sciences. —
Cours d'Analyse de la Faculté des Sciences de Paris.
2 volumes in-8 (25-16) se vendant séparément.

Tone I: Dérivees et différentielles. Intégrales définies. Développements en série. Applications géométriques. Volume de vi-620 p., 2° édition. (Sous presse.)

Tome Il: Théorie des fonctions analytiques. Equations différentielles. Équations aux dérivées partielles. Eléments de calcul des variations. Volume de vi-640 p., avec 95 figures; 1905.

- GRANGER (Albert), Professeur de Chimie et de Technologie céramique à l'Ecole d'Application de la Manufacture nationale de Sèvres. - La Céramique industrielle. Chimie. Technologie. In-8 (23-14) de x-644 p. avec 179 fig.; 1905. Cartonné. (B. T.) 17 fr.
- GRIMSHAW (Robert), M. E. L'atelier moderne de constructions mécaniques. Procédés mécaniques spéciaux et tours de main. 2 volumes in-8 (23-14) se vendant séparément.

Iro Série: Vol. de 394 p. avec 222 fig.; 1903. II. SERIE. Vol. de 377 p. avec 593 fig.; 1906.

- GRIMSHAW (Robert). La Construction d'une lo-comotive moderne. Traduit sur la 2° édition allemande, par Poinsignon, Ingénieur E. C. L. In-8 (23-14), de xiv-64 pages, avec 42 figures; 1907. 3 fr. 75 c.
- GUICHARD (C.), Correspondant de l'Institut, Professeur à l'Université de Clermont-Ferrand. - Sur les systèmes triplement indéterminés et sur les systèmes triple-orthogonaux. In-8 (20-13) de 95 pages, avec 4 figures, cartonné; 1905. (C. S.)
- GUILBERT (Gabriel), Lauréat du Concours international de Liège, Secrétaire de la Commission météorologique du Calvados. - Nouvelle méthode de prévision du temps, avec une Préface par BERNARD BRUNRES, Directeur de l'Observatoire du Puy de Dôme. In-8 (25-16) de xxxviii-344 pages avec 80 figures et cartes et 3 planches; 1909. 13 fr.
- GUILLAUME (Ch.-Ed.). Les applications des aciers au nickel, avec un Appendice sur la Théorie des aciers au nickel. In-8 (23-14), avec 25 fig.; 1904. 3 fr. 50 c.
- Recherches sur le nickel et ses alliages. In-8 (23-14), 1898.

Les deux volumes se vendent ensemble 5 fr.

- GUILLAUME (Ch.-Ed.), Directeur adjoint du Bureau international des Poids et Mesures. Les récents progrès du Système métrique. Rapport présenté à la quatrième Conférence générale des Poids et Mesures réunie à Paris, en octobre 1907. In-4 (33-25) de 94 pages avec 2 figures; 1907.
- GUILLAUME (Jacques), Ingénieur des Arts et Manufactures. — Notions d'électricité. Son utilisation dans l'industrie. In-8 (23-14) de 1x-351 pages, avec 7 fr. 50 c.
- GUYÉ (Ph.-A.), Pro'esseur à l'Université de Cenève. Recherches expérimentales sur les propriétés physico-chimiques de quelques gaz, en relation avec les travaux de revision du poids atomique de l'azote. In-4 (28-23) de 147 pages avec 12 figures et planches; 1909. 5 fr.
- GUYOU (E.), Capitaine de Frégate, Examinateur d'admission à l'Ecole navale. Note sur les approximations numériques. 3° édition. In-8 (23-14) de 28 pages; 1909. Ofr. 75 c.
- HART (G.). Les turbines à vapeur. In-8 (25-16), avec 53 lig. et 1 pl.; 1904.
- HERMITE. Correspondance d'Hermite et Stieltjes publiée par les soins de B. Ballaud, Directeur de l'Observatoire de Toulouse, et H. Bourget, Maître de Conférences à l'Université, avec une *Préface* de E. Picard, Membre de l'Institut. 2 vol. in-8 (25-16) se vendant séparément.
  - Tome 1 (8 novembre 1882-22 juillet 1889). Volume de xx-477 pages avec 2 portraits; 1904.
  - Tome II (18 octobre 1889-15 décembre 1894). Volume de vi-457 pages avec 1 portrait et un fac-similé; 1905. 16 fr.
- HERMITE. Œuvres de Charles Hermite, publiées sous les auspices de l'Académie des Sciences, par EMILE

PICARD, Membre de l'Institut. Volumes in-8 (25-16) se vendant séparément.

Tone I. Volume de xL-500 pages avec un portrait d'Hérmite; 1905.

Tome II. Volume de vi-520 pages, avec un portrait; 1908.

TOME III.

(Sous presse.)

- HERZ' (D. W.), Professeur à l'Université de Breslau. Les bases physico-chimiques de la Chimie analytique. Traduit de l'allemand par E. Philippi, Licencié ès sciences. In-8 (23-14) de vi-167 pages, avec 13 figures, cartonné; 1909.
- HOUEL (J.). Tables de Logarithmes à cinq décimales pour les nombres et les lignes trigonométriques, suivies des Logarithmes d'addition et de soustraction ou Logarithmes de Gauss et de diverses Tables usuelles. Nouvelleédition, revue et augm., in-8 (25-16), 1905. (Autorisé par décision ministérielle.)

Broché. 2 fr. | Cartonné. 2 fr. 75 c.m.

- HUMBERT (G.), Membre de l'Institut, Professeur à l'École Polytechnique. Cours d'Analyse professe à l'École Polytechnique; 2 volumes in-8 (25-16), se vendant séparément.
  - Tome 1: Culcul différentiel, Principes du calcul integral. Applications géométriques; avec il figures; 1902.
  - Tome II: Complément de la théorie des intégrales définies. Fonctions culériennes. Fonctions d'une variable imaginaire. Fonctions elliptiques et applieations d'équations différentielles; avec 91 figures; 1904.
- INSTITUT DE FRANCE. Voir au Catalogue général : Mémoires de l'Académie des Sciences. — Tables générales des Travaux contenus dans les Mémoires de l'Académie des Sciences. — Recueil de Mémoires,

Rapports et Documents relatifs à l'observation du passage de Vénus sur le Soleil, en 1874. — Mémoires relatifs à la nouvelle maladie de la vigne. — Mission du Cap Horn.

- INSTITUT ELECTROTECHNIQUE MONTEFIORE (Université de Liége). Les Installations et les programmes de l'Institut électrotechnique Montefiore. In-4 (32-24) de 53 p., avec 40 fig.; 1903. 2 fr. 50 c.
- JACQUIN (Charles), ancien Elève de l'Ecole de Physique et de Chimie de Paris. Les alternateurs à collecteurs monophasés et polyphasés et les dynamos à courant continu à deux paires de balais. In-8 (23-14) de XII-140 p., avec 40 fig.; 1904. 3 fr. 50 c.
- JAMES (E.), Professear de théorie aux Ecoles d'Horlogerie et de Mécanique de Genève. — Théorie et pratique de l'Horlogerie à l'usage des horlogers et des Ecoles d'horlogerie. ln-16 (19-12) de v1-228 pages, avec 126 figures; 1906. 5 fr.
- JAMIN (J.), Secrétaire perpétuel de l'Académie des Sciences, Professeur de Physique à l'Ecole Polytechnique, et BOUTY (E.), Professeur à la Faculté des Sciences.

   Cours de Physique de l'École Polytechnique.

  4. édition, augmentée et entièrement refondue par E.
  Boury. 4 forts vol. in-8 (23-14) de plus de 4000 p., avec 1587 figures et 14 planches sur acier, dont 2 cn couleur; 1885-1891.

  Priv des 3 Suppléments: 1866 1860 1066.

Prix des 3 Suppléments : 1896, 1899, 1906. 15 fr. (Demander le prospectus détaillé et la Table générale

des matières.)

JANET (Paul), Professeur à la Faculté des Sciences de Paris, Directeur de l'École supérieure d'Électricité. — Leçons d'Électrotechnique générale professées à l'École supérieure d'Électricité. Trois volumes in-8 (25-16), avec nombreuses figures.

Tome I: Généralités. Courants continus. 3° édition. revue et augmentée. Volume de vii-415 pages avec 178 figures; 1909. 13 fr.

Tome II: Courants alternatifs sinusoidaux et non sinusoidaux. Alternateurs. Transformateurs. 3º édition, revue et augmentée. Vol. de 1v-325 pages, avec 150 fig. ; 1910.

TONE III : Moteurs à courants alternatifs. Couplage et compoundage des alternateurs. Transformateurs polymorphiques. 2° édition, revue et augmentée. Volume de IV-356 pages, avec 120 figures: 1008.

- JANET (Paul). Premiers principes d'Electricité industrielle. Piles. Accumulateurs. Dynamos. Transformateurs. 5º édition revue et corrigée. In-8 (23-14), avec 160 fig.; 1903.
- JOUFFRET (G.), ancien Élève de l'École Polytechnique, Membre de la Société mathématique de France. -Traité élémentaire de Géométrie à quatre dimensions. Introduction à la géométrie à n dimensions. Volume in-8 (25-16), de xxxxx-213 pages, avec 65 sigures; 1903.
- Mélanges de Géométrie à quatre dimensions. In-80 (25-16) de x-227 pages avec 49 fig.; 1906. 7 fr. 50 c.
- JOUGUET (E.), Ancien Professeur à l'Ecole des Mines de Saint-Etienne. - Lectures de Mécanique. La Mécanique enseignée par les auteurs originaux. 2 volumes in-8 (25-16) se vendant separement.
- Ire PARTIE: La naissance de la Mécanique. Volume de vIII-206 pages avec 85 figures; 1908. 7 fr. 50 c.
- lle Partie: L'organisation de la Mécanique, Volume de viii-284 pages avec 31 figures: 1000.
- KERSTEN (C.), Ingénieur-Architecte, Professeur à l'Ecole royale de travaux publics de Berlin. — La Construc-tion en béton armé. Traduit d'après la 3º édition allemande par P. Poinsignon, Ingénieur E. C. L. 2 volumes in-8 (23-14) se vendant séparément.
- Ire PARTIE : Calcul et exécution des formes élémentaires, Volume de 194 pages avec 119 figures; 1907. 6 fr.

- II PARTIE: Application à la construction en élévation et en sous-sol. Volume de VII-280 pages avec 497 figures; 1908.
- LAISANT (C.-A.), Répétiteur à l'Ecole Polytechnique, Docteur ès sciences. — La Mathématique. Philosophie. Euseignement. 2° édition revue et corrigée. ln-8 (23-14) de vii-243 pages avec 5 figures; cartonné; 1907. (B. S.)
- LALANDE. Tables de Logarithmes pour les Nombres et les Sinus à CINQ DECIMALES; revues par le baron Reynaud. Nouvelle édition, augmentée de Formules pour la Résolution des Triangles, par Bailleul, typographe. In-18 (15-10); 1903. (Autorisé par décision du Ministre de l'Instruction publique.)

Broché. 2 fr. | Cartonné. 2 fr. 40 c.

LALANDE. — Tables de Logarithmes, étendues à SEPT DÉCIMALES, par Marie, précédées d'une Instruction par-le baron Reynaud. Nouvelle édition, augmentée de Formules pour la Résolution des Triangles, par Bailleul, typographe. In-12 (16-11); 1903.

Broché. 3 fr. 50 c. | Cartonné. 4 fr.

- LALLEMAND (Ch.), Ingénieur en chef des Mines, Directeur du Nivellement général de la France, Membre du Bureau des Longitudes. Mouvements et déformations de la croûte terrestre. Marées de l'écorce, exhaussements et affaissements séculaires du sol. Altérations lentes du géoïde. In-8 (23-14) de 58 pages avec 15 figures; 1909. o fr. 75 c.
- LAROSE (H.), Ingénieur des Télégraphes. État actuel de la Télégraphie sous-marine. Brochure in-8 (25-16) de 50 pages avec 3 figures; 1909. 2 fr. 50 c.
- LAURENT (Hermann), examinateur à l'École Polytechnique. — Sur les principes fondamentaux de la Théorie des nombres et de la Géométrie. In-8 écu (20-13) de 68 pages, cartonné (C. S.); 1902. 2 fr.

- LEBON (Ernest). Henri Poincaré, Bibliographie, Bibliographie analytique des écrits. Un volume in-8 (28-18) de viii-80 pages, papier de Hollande, avec un portrait en héliogravure; (1er juillet) 1909. — 7 fr.
- LECHALAS (Georges), Ingénieur en chef des Ponts et Chaussées. — Introduction à la Géométrie générale. ln-16 (19-12) de 1x-58 p. avec 5 fig.; 1905.
- LÉVY (Maurice), Membre de l'Institut, Ingénieur en chef des Ponts et Chaussées, Professeur au Collège de France et à l'Ecole Centrale des Arts et Manufactures. La Statique graphique et ses applications aux constructions. 4 vol. in-8 (25-16), avec 4 Atlas de même format. (Ouvrage honoré d'une souscription du Ministère des Travaux publics.)
  - I' PARTIE. Principes et applications de Statique graphique pure. 3 édition. Volume de xxx-598 p., avec figures et un Atlas de 25 planches; 1907. 22 fr.
  - 11º PARTIE. Flexion plane. Lignes d'influence. Poutres droites. 2º édition. Volume de xiv-345 pages, avec figures et un Atlas de 6 pl.; 1886.
  - III PARTIE. Arcs métalliques. Ponts suspendus rigides. Coupoles et corps de révolution. 2º édition. Volume de IX-418 p., avec fig. et un Atlas de 8 pl.; 1887.
  - IV PARTIE. Ouvrages en maçonnerie. Systèmes réticulaires à lignes surabondantes. Index alphabétique des quatre Parties. 2° édition. Volume de ix-350 p. avec fig. et un Atlas de 4 pl.; 1888. 15 fr.
- LINDET (L.). Le lait, la crème, le beurre, les fromages. (Principes de l'Industrie laitière). ln-8 (25-16) de x-340 pages, avec 10 figures; 1907. 12 fr.
- LOISEL (Julien). Guide de l'amateur météorologiste. ln-8 (23-14) de 92 pages, avec 14 figures et 2 planches; 1906. 2 fr. 75 c.

- LOPPÉ (F.), Ingénieur des Arts et Manufactures. Essais industriels des machines électriques et des groupes électrogènes (Conférences de l'Ecole supérieure d'Électricité). In-8 (25-16), avec 129 figures; 1904. 8 fr.
- LOPPÉ (F.). Traité élémentaire des enroulements des dynamos à courant continu. In-16 (19-12) avec figures et 12 planches; 1904. 2 fr. 75 c.
- LORENZ (Richard), Professeur à l'École Polytechnique fédérale de Zurich, Directeur des laboratoires d'Electrochimie et de Chimie physique. Traité pratique d'Electrochimie, refondu, d'après l'édition allemande, par Georges Hostelet. In-8 (23-14) de vi-320 pages, avec 77 figures; 1905.
- LUCAS DE PESLOUAN. N.-H. Abel, sa vie et son couvre. In-8 (21-15) de xIII-169 pages, avec un portrait; 11906. Cartonné. 5 fr.
- MAILLET (Edmond), Ingénieur des Ponts et Chaussées, Répétiteur à l'Ecole Polytechnique. — Introduction à la théorie des nombres transcendants et des propriétés arithmétiques des fonctions. In-8 (25-16) de v-275 pages; 1906.
- MANNHEIM (le Colonel A.), Professeur à l'École Polytechnique. Principes et Développements de la Géométrie cinématique, Ouvrage contenant de nombreuses applications à la Théorie des surfaces. In-4 (28-23), avec 186 figures; 1894.
- MARCHIS (L.). Thermodynamique. 2 volumes in-8 (25-16) se vendant séparément.
  - Tome I: Notions fondamentales. Volume de 1v-176 p. avec 15 figures; 1904. 5 fr.
  - Tome II: Introduction à l'étude des machines thermiques. Vol. de III-135 p. avec 20 figures; 1905. 5 fr.
- MARX (A.), Inspecteur général des Ponts et Chaussées en retraite. — L'Ether principe universel des forces.

Mémoires résumés par C. Benoît, Licencié ès Sciences, ancien Elève de l'Ecole Polytechnique. In-8 (25-16) de 217 pages, avec figures; 1905.

MASCART (E.), Membre de l'Institut, Professeur au Collège de France, Directeur du Bureau Central météorologique. — Traité d'Optique. 3 volumes in-8 (25-16) avec Atlas, se vendant séparément.

TOME 1: Systèmes optiques. Interférences. Vibrations. Diffraction. Polarisation. Double réfraction. Avec 199 sigures et 2 pl.; 1889.

Tome II et Atlas: Propriétés des cristaux. Polarisation rotatoire. Réflexion vitrée. Réflexion métallique. Réflexion cristalline. Polarisation chromatique. Avec 113 fig. et Atlas contenant 2 planches sur cuivre dont une en couleur (Propriétés des cristaux. Coloration des cristaux par les interférences); 1891.

Tome III: Polarisation par diffraction. Propagation de la lumière. Photométrie. Réfractions astronomiques. Avec 83 figures; 1893.

MASCART (Jean), Astronome adjoint à l'Observatoire de l'aris. — La découverte de l'anneau de Saturne par Huygens, avec la reproduction des anciens dessins (27 figures). In-8 (25-16) de 58 pages; 1907. — 2 fr.

MASCART (Jean). — L'heure à Paris. Brochure in-8 (25-16) de 40 pages: 1907. 1 fr. 25 c.

MATHIAS (E.), Professeur de Physique à la Faculté des Sciences de Toulouse. — Le point critique des corps purs. In-8 (23-14) de viii-255 pages, avec 44 figures; 1904. 7 fr.

METZ (G. de). — La double réfraction accidentelle dans les liquides. In-8 (20-13) de 100 pages, avec 31 figures; 1906. Cartonné. (C. S.) 2 fr.

- MILLER (W.-V.) et KILIANI (H.). Traité de Chimie analytique, revu par H. Kiliani, Professeur à l'Université de Fribourg in B. 1<sup>10</sup> édition française, traduite avec autorisation de l'Auteur, sur la 5<sup>0</sup> édition allemande, par H. Defoin et E. von Winiwarter, Docteur ès Sciences, assistant à l'Université de Liege. In-8 (22-14) de xiv-661 pages, avec 96 figures et un Tableau d'Analyse spectrale; 1906, cartonné. 15 fr.
- MONTESSUS (R. de). Docteur es Sciences mathématiques. Lauréat de l'Institut. Leçons élémentaires sur le Calcul des Probabilités. Philosophie du hasard. Principe du Calcul des probabilités. Jeux de hasard. Jeux savants. La spéculation. Probabilité géometrique. Probabilité des causes. Tir des armes à feu. Les assurances. Les sciences morales et économiques. In-8 (25-16) de vi-191 pages, avec 17 figures; 1908. 7 fr.
- MOUREU (Ch.), Professeur agrégé à l'Ecole supérieure de Pharmacie de l'Université de Paris. — Notions fondamentales de Chimie organique. 2° édition revue et augmentée. In-8 (23-14) de vi-320 pages; 1906. Brochè...... 7 fr. 50 c. | Cartonné toile. 8 fr. 50 c.
- NIEWENGLOWSKI (B.), Inspecteur de l'Académie de Paris, Docteur ès Sciences, et GÉRARD (L.), Professeur au lycée Ampère, Docteur ès Sciences. — Leçons de Géométrie élémentaire conformes aux programmes du 27 juillet 1905 pour la classe de Première C et D et des Mathematiques A et B.
  - 1. Géométrie plane. In-8 (23-14) de xx-251 pages, avec 226 fig., cartonné à l'anglaise; 1907. 3 fr. 50 c. Broché 2 fr. 50 c.
  - II. Géométrie dans l'espace. In-8 (23-14) de 1v-330 p., avec 253 figures, cartonné à l'anglaise ;1907. 3 fr. 50 c. Broché 2 fr. 50 c.
- OCAGNE (Maurice d'). Leçons sur la Topométrie et la cubature des Terrasses comprenant des notions sommaires de Nomographie professées à l'Ecole des Ponts et Chaussées. In-8 (25-16) de vui-225 pages, avec 145 figures; 1904. 7 fr. 50 c.

- OCAGNE (Maurice d'). Le Calcul simplifié par les procédés mécaniques et graphiques. Histoire et description sommaire des instruments et machines à calculer, tables, abaques et nomogrammes. 2° édition entièrement refondue et considérablement augmentée. In-8 (23-14) de vui-228 p. avec 70 fig., cartonné; 1905.
- OSTWALD (D. W.). Éléments de Chimie inorganique, traduits de l'allemand par L. Lazard, 2 volumes in-8 (25-16) se vendant séparément.

Iro Partie: Mctalloides. Volume de 1x-542 pages, avec 106 figures; 1904.

II PARTIE: Métaux. Volume de 450 pages avec 17 figures; 1905.

PARIS (Vice-Amiral), Membre de l'Institut et du Bureau des Longitudes, Conservateur du Musée de Marine. — Souvenirs de Marine. — Collections de plans ou dessins de navires et bateaux anciens ou modernes, existants ou disparus, avec les éléments numériques nécessaires à leur construction. Publication continuée par les soins de l'Académie des Sciences. Six beaux albums reliés, de 60 planches in-foljo, 1882, 1884, 1886, 1889, 1892, 1908.

Chaque partie (sauf la Iro et la IIo) se veud séparément.

PELLAT (H.), Professeur à la Faculté des Sciences de l'Université de Paris. — Cours d'Electricité. (Cours DE LA FACULTE DES SCIENCES.) 3 volumes in-8 (25-16) se vendant séparément.

Tome 1: Électrostatique. Lois d'Ohm. Thermo-electricité. Volume de vi-329 pages avec 145 figures: 1901.

Tone II: Électrodynamique. Magnétisme. Induction. Mesures électro-magnétiques. Volume de 1v-554 pages avec 221 figures; 1903.

Tome III: Électrolyse. Électrocapillarité. Ions gazeux. Volume de vi-290 pages, avec 77 figures; 1908. 10 fr.

- PERKIN (F. Mollwo), Ph. D. Chef de la Section de Chimie Borongh Polytechnic Institute. Londres.—Choix des préparations de Chimie inorganique. Traduction française publiée par ERIC METTLER, Docteur és sciences, ancien Assistant au Laboratoire de Chimie technique et théorique de l'Université de Genève; avec une Préface de M. le Professeur Pu.-A. Guye. In-16 (19-12) de 193 pages avec 27 figures; 1908. Cartonné.
- PERRIN (Jean), Chargé du Cours de Chimie physique à la Faculté des Sciences de Paris. Traité de Chimie physique. Les Principes. In-8 (25-16) avec 38 figures; 1903.

Broche .... 10 fr. | Relié cuir souple. 13 fr.

- PETERS (D<sup>r</sup> J.), Observateur à l'Institut royal de Calculs astronomiques. — Nouvelles Tables de Calcul pour la multiplication et la division de tous les nombres de 1 à 4 chiffres. In-4 (37-23) de vr-500 pages; 1909.
- PETIT (P.), Professeur à l'Université de Nancy, Directeur de l'École de Brasserie. — Brasserie et Malterie. In-8 (25-16), avec 89 figures; 1904. Cartonné. 12 fr.
- PETIT BOIS (G.), Ingénieur civil des Mines. Tables d'intégrales indéfinies. In-4 (30-23) de xπ-154 pages; 1906.
- PETOT (Albert), Professeur de Mécanique à la Faculté des Sciences de l'Université de Lille. Etude dynamique des voitures automobiles. Volumes in-4(27-22) autographiés, se vendant séparément.
- Production du mouvement de la locomotion. Rôle du différentiel. Mode d'action des ressorts et des bandages pneumatiques. Volume de 1v-207 pages avec figures; 1906.
- PETROVITCH (M.), Professeur à l'Université de Belgrade. La Mécanique des phénomènes fondée sur les analogies. In-8 (20-13) de 96 pages avec 114 fig.; 1906. (C. S.)

- PICARD (Émile), Membre de l'Institut, Prof<sup>2</sup> à la F<sup>16</sup> des Sciences. — Traité d'Analyse (Cours de la Faculté des Sciences.) 4 vol. in-8 (25-16), se vendant séparément.
- Tome 1: Intégrales simples et multiples. L'équation de Laplace et ses applications Développements en séries. Applications géométriques du Calcul infinitésimal. 2° édition, avec 25 figures; 1901.
- Tome II: Fonctions harmoniques et fonctions analytiques. — Introduction à la théorie des équations différentielles. Intégrales abéliennes et surfaces de Riemann; avec figures; 2° édition, revue et augmentée, avec 58 fig., 1905.
- Tome III: Des singularités des intégrales des équations différentielles. Étude du cas où la variable reste réelle et des courbes définies par des équations différentielles. Equations linéaires; analogies entre les équations algébriques et les équations linéaires. 2° édition revue et augmentée avec 25 figures; 1909.
  - Tone IV : Equations aux dérivées partielles. (En prep.)
- PICARD (Émile), Membre de l'Institut. Sur le développement de l'Analyse et ses rapports avec diverses sciences. Conférences faites en Amérique en 1899 et 1904. In-8 (23-14) de vi-168 p.; 1905. 3 fr. 50
- PICARD (E.), Membre de l'Institut, Professeur à l'Université de Paris, et SIMART, Capitaine de frégate, Répétiteur à l'Ecole Polytechnique. Théorie des Fonctions algébriques de deux variables indépendantes. 2 volumes in-8 (25-16) se vendant séparément:
  - Tome I: Volume de vi-256 p., avec fig.; 1897. 9 fr. Tome II: Vol. de vi-528 p., avec fig., 1906... 18 fr.
- PIONCHON (J.). Principes et formules de Trigonométrie rectiligne et sphérique avec un appendice sur les Maxima et Minima des figures géométriques. ln-8 (25-16) de 146 pages et 63 figures; 1906. 5 fr

POINCARÉ (H.), Membre de l'Institut, Professeur à 129 Faculté des Sciences. — Les Méthodes nouvelles de la Mécanique céleste. 3 vol. in-8 (25-6), se vendant sévarément.

Tows I: Solutions périodiques. — Non-existence des intégrales uniformes. — Solutions asymptotiques. Avec figures; 1892.

Tone II: Méthodes de MM. Newcomb, Gyldén, Lindstedt et Bohlin; 1894. 14 fr.

Tome III et dernier: Invariants intégraux. — Solutions périodiques du deuxième genre. — Solutions doublement asymptotiques; 1899.

POINCARÉ (H.), Membre de l'Institut. Loçons de Mécanique céleste. 2 volumes in-8 (25-16) se vendant séparément.

Tome 1: Théorie générale des perturbations planétaires. Volume de vi-367 p. avec 3 fig.; 1905: 12 fr.

Tome II. — (1<sup>ro</sup> partie): Développement de la fonction perturbatrice. Volume de 1v-167 p.; 1907. 6 fr. 7

- (2° partie): Théorie de la Lune. Volume do 17-137 pages; 1909. 5 fr.

Tome III: Théorie des Marées. Rédigé par R. Fichor. (Sous presse.)

- La Théorie de Maxwell et les oscillations hertziennes. La Télégraphie sans fil. 3° édition. In 8 (20-13) de 80 pages, avec 5 figures, cartonné (C. S.); 1908.
- Thermodynamique. Leçons professées pendant le s premier semestre 1888-1889, rédigées par J. Blondin, agrégé de l'Université. 2° édition revue et corrigée! In-8 (25-16) de xix-pages avec 41 figures; 1908. 16 fr.
- PORTIER (B.), ancien Professeur de Mathématiques. Nouvelles recherches dans la magie arithmétique. (Carrés de 5, 4, 6 et 7). Exposition pratique. Brochure in-8 (25-16) de 19 pages; 1907. I fr. 50 c.

In-16.

- PUISEUX (P.), Astronome à l'Observatoire de Paris. La Têrre et la Lune! Forme extérieure et structure interne. (Etudes nouvelles sur l'Astronome, par Ch. André et P. Puiseux.) In-8 (25-16) de 1v176 pages, avec 28 figures et 26 planches; 1908. 9 fr.
- RAMSAY (William) D. So. La Chimie moderne. Out vrage traduit de l'anglais par H. de Miffonis. 2 volumes in 16 (19+12) seavendant séparément.
- In Partie : Chimie théorique. Volume de 1v-162 pages avec 9 figures; 1909 avec 9 figures; 1909 avec 9 figures 2 fr. 75 c.
- II PARTIE: 11 1511-107 2707 2 111-10 (Sour preser)
- RÉPERTOIRE BIBLIOGRAPHIQUE DES SCIENCES MATHEMATIQUES, publié par la Commission per manente du Répertoire. Paraît successivement par series de 100 fiches format in-32 (14cm-9cm), renfermées dans un étui en papier fort. Prix de chaque série. 2 fr.

Les dix-huit premières séries (fiches r à 1800, 1894-1909) sont mises en vente.

- REYNAUD (le D. P.). Les densités en Astronomie. In 8 (25-15) de 1v-45 pages; 1908.
- REZELMAN (J.), H. Alternateurs mono- et polyphasés. Etade de leur fonctionnement. Brochure in-4 (28-23) de 35 pages avec 50 figures; 1905. 2 fr.
- RIOLLOT (J.), Ingenieur civil des Mines. Les Carrès magiques... Contribution à leur étude. În-8 (25-16) de 1v-119 pages, avec 311 figures; 1907. 5 fr.
- RIQUIER (Charles), Professeur à la Faculté des Sciences de Caen. Laureat de l'Institut. Les systèmes d'équations aux dérivées partielles. In-8 (25-16) de xxm-590 pages avec figures; 1910 mm / fr.
- ROCQUES (X.), Expert-chimiste; ancien Chimiste principal 9 au Laboratoire municipal de Paris, Les industries de da Conservation des aliments, In-8 (23-r4) de x1-506 p. avec 124 figures; 1906. Cartonné.

11-11

# Librairie Gauthier-Villars.

RODET (J.). - Résistance, inductance et capacité. In-8 (23-14) de x-257 p., avec-76 fig.; 1905. - 27 fr.

RODET (J) — Les Lampes à incandescence électriques. In-8 (23-14) de x1-200 pages avec figures; 1907.

ROUCHÉ (Eugène), et COMBEROUSSE (Charles de), — Traité de Géométrie, 7° éd., revue et augmentée, par E. Rouche. Fort in-8 (23-14) de EX-1212 pages, avec 7030 figures et 1775 questions proposées et problèmes; 1900.

Prix de chaque Partie :

ROZE (P.), Licencie es sciences. — Théorie et usage de la règle de Calculs. Règle des Ecoles. Règle Mannheim. In-8 (23-f4) de 19-118 pages avec 86 figures et replanche; 1907.

RUSSELL (Alexandre), M. A., M. I. E. E., Ancien Eleve, Martre de Conférences adjoint au Collège de Conville et Catus à Cambridge, Mattre de Conférences de Mathèmatiques appliquées; Directeur de la Section des Mesures à Faraday-House, Londres. — La Théorie des courants alternatifs. Traduit de l'anglais, par C. Sellouax-Lu, Ancien Eleve de l'Ecole Polytechnique, l'inspecteur général des Télégraphes. 2 volumes in-8 (25-16), se vendant séparément.

- SALMON (G.). Traité de Géométrie analytique (Courbes planes), destiné à faire suite au Traité des Sections coniques. Traduit de l'anglais, sur la 3 édition, par O. Chemin, Ingénieur des Ponts et Chaussées, Professeur à l'Ecole nationale des P. et Ch., et augmenté d'une Étude sur les points singuliers des courbes algébriques planes, par G. Halphen. Nouveau tirage. In-8 (23-14), avec figures; 1903.
- SALVERT (Vicomte de), Docteur ès sciences, Professeur à la Faculté libre des Sciences de Lille. Mémoire sur l'attraction du parallélépipède ellipsoidal. 2 volumes in-8 (25-16) se vendant séparément.

I'e FASCICULE. Volume de x11-340 pages avec figures; 1909.
Ile FASCICULE. (Sous presse.)

- SANFELICI (G.), Ingenieur. Le calcul tachéométrique simplifié. Tables à graduation centésimale et sexagésimale suivies des logarithmes des nombres et des fonctions trigonométriques. 2° édition. In-4 (31-24) de VII-263 pages; 1907.
- SARRETTE (Henri), ancien Élève de l'Ecole Polytechnique, Inspecteur de la comptabilité générale des Chemins de fer de l'Ouest. Précis arithmétique des calculs d'emprunts à long terme et de valeurs mobilières. In-8 (25-16) de 287 pages; 1908, 24 argio, fr.
- SATTLER (Gi), Ingénieur. Traction électrique. A Construction et projets. Ouvrage traduit de l'allemand par Pierre Girot, Ingénieur des Arts et Manutactures. In-8 (23-14) de vi-195 pages, avec 123 figures et 2 planches; 1308 (B. G. d. S.)
- SCHAFFERS (V.), Docteur ès sciences. La machine à influence. Son évolution. Sa théorie. In-8 (25-16) de viii-506 pages avec 197 figures; 1908.
- SCHILLING (Friedrich), Professeur à la Technische Hochschule de Dantzig. — La Photogrammétrie comme application de la Géométrie descriptive.

Edmon française rédigée avec la collaboration de l'auteur; par L. Géraro, Docteur ès sciences, Professeur an Collège Chaptal. In-8 (25-16) de 19-104 pages avec 76 figures et 5 planches; 1908.

SCHRÖN (L.). — Tables de Logarithmes à sept décimales pour les nombres depuis 1 jusqu'à 108 000, et pour les fonctions trigonométriques de 10 en 10 secondes; et Table d'Interpolation pour le calcul des parties proportionnelles; précédées d'une Introduction par J. Hoüel. In-8 (29-19); 1906.

Broché ...... 10 fr. | Cartonné ... 11 fr. 75,

On vend séparément :	Broché. Cartonné.
Tables de Logarithmes	8 fr. 9 fr. 75 c
Table d'interpolation	2 3 25

SERRET (J.-A.), Membre de l'Institut. — Traité de Trigonométrie. 9° édition, revue et augmentée. In-8 (23-14) de x-336 pages avec figures. (Autorisé par décision ministérielle.) 1908. 4 fr.

SERVICE GÉOGRAPHIQUE DE L'ARMÉE. - Nouvelles Tables de logarithmes à cinq décimales nour les lignes trigonométriques dans les deux système de la livision centésimale et de la division sexagésimale du quadrant et pour les nombres de 1 à 12000. (EDITION SPÉCIALE A L'USAGE DES CANDIDATS AUX ECOLES POLYTECHNIQUE PET DE SAINT-CYR.) În-8 (26-18) cartonné. 3 fr.

SMITH (Edgar-F.), Professeur de Chimie à l'Université de Pennsylvanie. — Analyse électrochimique. Traduction publiée avec l'autorisation de l'auteur par Joseph Rosser, Ingénieur civil des Mines. In-18 (19-12) de xvi-203 pages, avec 27 figures; 1900.

SOCIÉTÉ FRANÇAISE DE PHYSIQUE. — Collection de Mémoires relatifs à la Physique. Deuxième Série. Voir Abraham et Langevin, page 2.

SOREL (E.). — La grande industrie chimique minérale.

- 1. Soufre, Azote, Phosphates, Alun. In-8 (23-14) de 800 pagés avec 113 figures, cartonne à l'anglaise (B. T.); 1902.
  - II. Potasse, Soude, Chlore. In-8 (23-14) de 679 p. avec 127 figures, cartonné à l'anglaise (B. T.); 608 1994: mpsul A dayah serdman ali mou selers fr.
- SOUCHON (Abel). La construction des cadrans est solaires. Ses principes, sa pratique, précédée d'une Histoire de la Cnomonique 16-16 (19-12) de 52 pages avec figures et 2 planches; 1905.
  - SPÉE (le chanoine Eug.), Docteur en Sciences, Astronome à l'Observatoire royal de Belgique. - Région b-f du spectre solaire. Un volume de texte in 4, avec atlas in-folio de 17 planches (32-50); 1897. 446 fr.
- STIELTJES. Correspondance d'Hermite et de Stielties (voir Hermite, p. 21).
- STOFFAES (l'abbé), Professeur adjoint à la Faculté catholique des Sciences de Lille, Directeur de l'Institut catholique d'Arts et Métiers de Lille .- Cours de Mathématiques supérieures à l'usage des candidats de la dicence es sciences physiques. 2 edition. In-8 . (23-14) avec figures; 1003? carpationologist sangi . 10 fr. Cartonne ..... 12 fr. vision centering " of

STURM, Membre de l'Institut. - Cours de Mécanique à l'Ecole Polytechnique, publié, d'après le vœu de l'auteur, par E. Prouhet. 5° édition, revue et annotée par A. de Saint-Germain, Professeur à la Faculté des Sciences de Caen. (Nouveau tirage.) 2 vol. in-8 (23-14). avec 189 figures; 1905.

TANNERY (Jules), Sous-Directeur des Études scientifiques à l'École Normale supérieure, et MOLK (Jules). Professeur à la Faculte des Sciences de Nancy. 2 38141 11.49 CALL

ments de la théorie des Fonctions elliptiques. 4 volumes in-8 (25-16) se vendant séparément. (OUVRAGE COMPLET.)

Tome I. — Introduction. — Calcul differentiel (I'\* Partie); 1893.

Tome II. — Calcul differentiel (II\* Partie); 1896. 9 fr.

Tome III. - Calcul integral (19 Partie); 1898.

TOME IV. — Calcul intégral (II Partie) et Applications; 1902. 9 fr.

TANNERY (Jules), Sous-Directeur de l'Ecole normale supérieure. — Leçons d'Algèbre et d'Analyse (Ma-lhématiques spéciales), 2 volumes in-8 (25-16) se vendant séparément.

Tome 1: Volume de vii-423 pages, avec 45 figures et

Tome II: Volume de 636 pages, avec 104 figures et 238 exercices; 1906.

TISSERAND (F.), Membre de l'Institut et du Bureau des Longitudes, Professeur à la Faculté des Sciences, Directeur de l'Observatoire de Paris. — Traité de Mécanique céleste. 4 beaux volumes in-4 (28-23), se vendant séparément.

Tone 1: Perturbations des planètes d'après la méthode de la variation des constantes arbitraires, avec figures; 1889.

Tone-II: Théorie de la figure des corps célestes et de leur mouvement de rotation, avec figures; 1891. 28 fr.

Tome III: Exposé de l'ensemble des théories relatives au mouvement de la Lune, avec fig.; 1894. 22 fr.

Tome IV et dernier : Théories des satellites de Jupiter et de Saturne. Perturbations des petites planètes, avec figures; 1896. 28 fr. TRÉPIED (Ch.) Directeur de l'Observatoire d'Alger. —
Tables et Cartes d'occultations. Théorie et applications. In-4 (33-25) de LXXX-49 pages avec 7 pl.; 1905.

Broché.... 12 fr. | Cartonné... 15 fr.

- TSAKALOTOS (O.-E.) et METTLER (Eric), Assistants aux Laboratoires de Chimie téchnique et théorique a l'Université de Genève: Tables numériques et logarithmiques à l'usage des Chimistes. In-16 (19-12) de vn-108 pages; 1907.
- TURPAIN (Albert), Docteur ès sciences, Pro'esscur de Physique à la Faculté des Sciences de Poitiers.— La télégraphie sans fil et les applications pratiques des ondes électriques, Télégraphie avec conducteur. Téléphonie sans fil. Commande à distance. Prévision des orages. Courants de haute fréquence. Eclairage. 2º édition. In-8 (23-14) de X1-396 pag. avec 220 figures, cartonné à l'anglaise (B. T.); 1908 7 12 fr.
- VALLÉE-POUSSIN (Ch.-J. de la), Professeur à l'Université de Louvain. Correspondant de l'Académie royale de Belgique. Cours d'Analyse infinitésimale.

Tome I : 2 édition considérablement remanice. Volume de xii-424 pages : 1909 major maior de 18512 fr.

Tone II: Volume de xvi-440 pages; 1904145m315ifr.

- VALLOIS (Edmond), Architecte. Cours de Géométrie descriptive à l'usage des Candidats à l'Ecole des Beaux-Arts. In-8 (23-14) de 1v-304 pages avec 411 figures; 1909.
- VIDAL (Léon), Capitaine de vaisseau en retraite. Manuel pratique de Cinématique navale et maritime, à l'usage de la Marine de guerre et de la Marine du Commerce (Ouvrage entrepris par ordre de M. le Ministre de la Marine). In-8 (25-16) de viii-171 pages, avec 153 figures; 1905. 7 fr. 50 c.

- VILLARD (P.), Docteur ès sciences, Lauréat de l'Institut.

   Les rayons cathodiques. In-8 (20-15) de 107 pages avec 48 figurés, cartonné, 1908 (C. S.). 2 fr.
- VIOLEINE (A.-P.). Nouvelles Tables pour les calculs d'Intérêts composés, d'Annuités et d'Amortissement. 8° édition, entièrement refondue par A. Arnaudeau. In-4 (28-23); 1903.
- WITZ (Aimé), Docteur ès Sciences, Ingénieur des Arts et Manufactures, Professeur aux Facultés catholiques de Lille. Cours élémentaire de manipulations de Physique, à l'usage des Candidats aux Ecoles et au Certificat d'études physiques, chimiques et naturelles. (P.C.N.). 2° éd., augm. In-8 (23-14), avec 77 figures; 1895. 5 fr.
- Cours supérieur de manipulations de Physique, préparatoire aux certificals d'études supérieures et à la Licence (ECOLE PRATIQUE DE PHYSIQUE). 2º édition, revue et augmentée. In-8 (23-14), avec 138 fig.; 1897. 10 fr.
- WOLF (C.), Membre de l'Institut, Astronome honoraire de l'Observatoire. — Histoire de l'Observatoire de Paris, de sa fondation à 1793. In-8 (25-16) de xII-392 pages avec 16 planches; 1902. 15 fr.
- XAVIER (Agliberto), Ingénieur civil. Théorie des approximations numériques et du Calcul abrégé. In-8 (24·16) de x-281 pages, avec figures; 1909. 10 fr.
- ZENNECK (le Prof D J.). Les oscillations électromagnétiques et la télégraphie sans fil. Traduit de l'allemand Par P. Blanchin, G. Guérard, E. Picor, Officiers de marine. 2 volumes in-8 (25-16) se vendant séparèment.
  - Tome I: Les oscillations industrielles. Les oscillaleurs fermés à haute tension. Volume de x11-505 pages, avec 422 figures; 1909.

Tome II: Les oscillateurs ouverts; les systèmes couplés; les ondes électromagnétiques; la Télégraphie sans fil. Volume de vi-189 pages avec 380 ligures; 1909.

WIGLEIM [A-P. : Wourelles Table pair les cell auls d'intérêts ceuppeés, d auur lés et d'incortissement s'élate s'élate s'élate le d'intérêt s'élate le d'intérêt s'élate le d'intérêt le d'

Cours super sur de manipulations do Physique préparteur aux cerupaisse ciude supernores et l'icence (Ecole recrone e Pursone : " aut et supernore et

WOLT & Charles de l'herten de l'Observatire de l'Observatire de Paris, de sa fondation à 1733 in-

XAVIER Aghiesto), lamanes et da l'est aurage approximation, numerinens et da l'est aurage (l'est approximation de l'est aurage).

#### וון וגם לים ווחיות ברפש בלר II. - COLLECTION

משמיו דימונים ול לכנולב אום

#### OEUVRES DES GRANDS GÉOMÈTRES.

BELTRAMI. - Opere matematiche di Eugenio Beltrami, pubblicate per cura della Facolta di Scienze della R. Universita, Volumes in-4, (28-23) se vendant separement.

separement.

3103 Tone I: Volume de 337 pages avec un portrait de 

BRIOSCHI (Francesco). - Opere matematiche di Francesco Brioschi, pubblicate per cura del comitato per le onoranze a Francesco Brioschi. 5 volumes in-4 OCYBAGE COMPLET:

# Tome I: Volume de xi-416 pages, avec un portrait

de, Brioschi; 1901. 110 5.2 313 15. 31. 32 33 1725 fr. TOME His. Volume de viii-456 pages; 1902. 25 fr. Tome III: Volume de 435 pages 11904. 25 fr.

Tome IV : Volume de ix-418/pages; 1906. 25 fr.

Tome V: Volume de xII-556 pages; 1909. 30 fr.

CAUCHY (A.). - Œuvres complètes d'Augustin Cauchy, publiées sous la direction scientifique de l'ACADEMIE DES Sciences et sous les auspices du Ministre de L'Instruc-TION PUBLIQUE, avec le concours de C .- A. Valson, J. Collet et E. Borel docteurs ès Sciences. 27 volumes in-4 (28-23).

III I's Série. - Mémoires, Notes et Articles extraits DES RECUEILS DE L'ACADÉMIE DES SCIENCES. 12 volumes in-4 1 11 (28:23) Mrs Kol . . . tent . . . . mater 1/.

\*Tome 1, 1882: Théorie de la propagation des ondes à la surface d'un fluide pesant, d'une profondeur indefinie. Memoire sur les intégrales définies. erwen troutin er ee nat face . I a de teler

Tomes \*II et III: Mémoires extraits des Mémoires de l'Academie des Sciences. — \*Tomes IV à XII (1884-1900); Extraits des Comptes rendus de l'Academie des Sciences. Chaque volume. 25 fr.

\*La Table générale de la Ir Série se vend separément. 2 fr. 50 c.

II Série. — Mémoires extraits de divers Recueils, Ouvrages classiques, Mémoires publiés en corps d'Ouvrage, Mémoires publiés séparément. 15 volumes in-4. (28-23).

\*Tome I. — Mémoires extraits du Journal de l'Ecote Polytechnique. — Tome II. Mémoires extraits de divers recueils: Journal de Liouville, Bulletin de Férussac, Bulletin de la Société philomathique, Annales de Gergonne, Correspondance de l'Ecole Polytechnique. — \*Tome III, 1897: Cours d'Analyse de l'Ecole royale Polytechnique; \*Tome IV, 1898: Résumé des Leçons données à l'Ecole Polytechnique sur le Calcul infinitésimal. Leçons sur le Calcul différentiel; \*Tome V: Leçons sur les applications du Calcul infinitésimal à la Géométrie; \*Tomes VI à IX (1887 à 1891): Anciens Exercices de Mathématiques; \*Tome X, 1895: Résumés analytiques de Turin. Nouveaux Exercices de Prague. Chaque volume.

Tomes XI à XIV. Nouveaux exercices d'Analyse et de Physique.

Tome XV. Mémoires sépares.

SOUSCRIPTION.

Ir Série. Tone III. — Mémoires extrauts des « Mémoires de l'Académie des Sciences ». 20 fr. Les volumes parus sont indiqués par un astérisque.

FERMAT. — Œuvres de Fermat, publiées par les soins de MM. Paul Tannery et Charles Henry, sous les auspices du Ministère de L'Instruction Publique. In-4 (28-23).

Tome 1: OEurres mathematiques diverses. — Observations sur Diophante. Avec 3 planches en photogravure (portrait de Fermat, fac-simile du titre de l'édition de 1679, et fac-similé d'une page de son écriture); 1891.

Tome II : Correspondance de Fermat; 1894. 22 fr.

Ge volume contient la Correspondance de Fermat avec Mersenne, Roberval, Pascal, Descartes, Huygens, etc.

Tome III: Traduction des écrits latins de Fermat, du « Commercium Epistolicum » de Wallis, de l'« Inventum novum » de Jacques de Billy. — Supplément à la Correspondance, 1896.

TOME IV : Appendice. Tables. (Sous presse.)

FOURIER. — Œuvres de Fourier, publiées par les soins de Gaston Darboux, Membre de l'Institut, sous les auspices du Ministère de L'Instruction Publique. Volume in-4 (28-23).

TOME I: Théorie analytique de la chaleur. Volume de xxvIII-564 pages; 1888. 25 fr. TOME II: Mémoires divers. Volume de xvI-636 pages,

avec un portrait de Fourier en héliogravure; 1890. 25 fr.

GALOIS. — Euvres mathématiques d'Evariste Galois, publiées sous les auspices de la Société mathématique de France, avec une Introduction par EMILE PICARD, Membre de l'Institut. In-8 (25-16), avec un portrait de Galois en héliogravure; 1897.

HERMITE.— Œuvres de Charles Hermite, publiées sous les auspices de l'Académie des Sciences par EMILE PICARD, Membre de l'Institut. Volumes in-8 (25-16) se vendant séparément.

Tome 1: Volume de xL-500 pages, avec un portrait d'Hermite; 1905. 18 fr.

TOME II: Volume de vi-520 pages, avec un portrait; 1908.

Tome III: (Sous presse.)

HUYGENS (C.). — Œuvres complètes de Christiaan Huygens, publiées par la Société hollandaise des Sciences. 11 vol. in-4 (30-23).

#### Librairie Gauthier-Villars.

Correspondance. — Tome I (1638-1656), — II (1657-1659). — III (1660-1661). — IV (1662-1663). — V (1664-1665). — VI (1666-1669). — VII (1670-1775). — VIII (1676-1684). — IX (1685-1690). — X (1691-1695). Chaque volume.

Travaux mathématiques. - T. XI (1645-1651) 20 fr.

LAGRANGE. — Œuvres complètes de Lagrange, publiées par lessoins de J.-A. Serrètet G. Darboux, Membres de l'Institut, sous les auspices du Ministre de L'Instruction publique. 'In-4 (28-23), avec portrait de Lagrange, gravé sur cuivre par Ach. Martinet. (Ouvrace complet.)

La Ir Série comprend tous les Mémoires imprintes dans les Recueits des Académies de Tarin, de Berlin et de Baris, ainsi que les Pièces diverses publices séparément. Cette Série forme 7 volumes (Tonks I à VII; 1867-1877), qui se vendent séparément.

La II. Série se compose de 7 vol., qui renferment les Ouvrages didactiques, la Correspondance et les Mémoires inédits; sayoir respondance et les Mémoires

Tone VIII: Résolution des équations numériques; 1879.

TOME IX: Théorie des fonctions analytiques; 1881. 18 fr.
TOME X: Lecons sur le calcul des fonctions; 1884. 18 fr.
TOME XI: Mécanique analytique, avec Notes de J. Ben-

TRAND et G. DARBOUX (1re PARTIE); 1888, 20 fr.
TOME XII: Mécanique analytique; avec Notes de J. BER-TRAND et G. DARBOUX (2 PARTIE); 1880. 20 fr.

Tome XIII: Correspondance inedite de Lagrange et d'Alembert, publice d'après les manuscrits autographes et annotés par Lubovic lalanne, 1882.

Tome XIV et dernier: Correspondance de Lagrange avec Condorcet; Laplace, Euler et divers Savants, publiée et annotée par Ludovic Lalanne, avec deux fac-similés; 1892.

LAGUERRE. — Œuvres de Laguerre, publiées sous les l'auspices de l'Académie des Sciences, par Gn. Hermite, H. Poiscaré et E. Rouché, membres de l'Institut. 2 volumes in-8 (25-16), se vendant séparément.

Tone II: Algebre. Calcul integral; 1898. 15 Ir.
Tone II: Geometrie; 1905. 22 fr.

LAPLACE. — Euvres complètes de Laplace, publices sous les auspices de l'Académie pes Sciences, par les Secrétaires perpétuels, avec le concours de H. Poincaré, Membre de l'Institut, et de A. Lebeuf, Directeur de l'Observatoire de Besançon. Nouvelle édition, avec un beau portrait de Laplace, gravé sur cuivre par Tony Goutière. In-4. (28-23).

TRAITÉ DE MÉCANIQUE CÉLESTE. Tomes 1 à V (1878-1882).

Tirage sur papier de Hollande, au chiffre de Laplace (à petit nombre), 5, vol. in-4.

Tirage sur papier vergé, au chiffre de Laplace; 5 vol. in-4.

Les Tomes III, IV et V. papier vergé, se yendent séparément. 20 fr.

Les Tomes I à V. papier de Hollande, se vendent séparément. 26 fr.

Exposition du système du Monde. Tome VI (1884).

Tirage sur papier vergé, au chiffre de Laplace. 20 fr. Tirage sur papier de Hollande, au chiffre de Laplace. 25 fr.

THÉORIE DES PROBABILITÉS. Tome VII (1886).

Tirage sur papier vergé fort, au chiffre de Laplace. 35 fr.
Tirage sur papier de Hollande, au chiffre de Laplace. 43 fr.

#### Mémoires divers. Tomes VIII à XIV.

Tomes VIII à XII. — Mémoires extraits des Recueils de l'Académie des Sciences; 1891-1898.

Tirage sur papier vergé fort, au chiffre de Laplace. Chaque vol. 20 fr.
Tirage sur papier de Hollande au chiffre de Laplace. Chaque vol. 25 fr.

Tome XIII. — Mémoires extraits de la Connaissance des Temps; 1904.

Tirage sur papier vergé fort, au chisse de Laplace. 15 fr.
Tirage sur papier de Hollande, au chisse de Laplace. 18 fr.

Le Tone XIV et dernier (Mémoires extraits de divers Recueils) est sous presse.

RIEMANN. — Œuvres mathématiques de Riemann, traduites par L. LAUGEL. Avec une Préface de Ch. Hermite et un Discours de Félix Klein. In-8 (25-16), avec figures; 1898. ROBIN (G.), Chargé de Cours à la Faculté des Sciences de Paris. — Œuvres scientifiques de Gustave Robin, publiées sous les auspices du Ministère de l'Instruction publique. Mémoires réunis et publiés par Louis Raffy, chargé de Cours à la Faculté des Sciences de Paris. 2 volumes in-8 (25-16) se vendant séparément.

MATHEMATIQUES: Nouvelle théorie des fonctions, exclusivement, fondée sur l'idée, de nombre. Un volume; 1903.

Physique : Un volume in-8 (25-16) en deux fascicules: Physique mathématique. (Distribution de l'Electricité, Hydrodynamique, Fragments divers). Un fascicule; 1899.

Thermodynamique générale (Équilibre et modifications de la matière). Un fascicule avec 30 figures; 1901.

> fir ge eur papler rarge, au chilire d'arnace Figage err papler de Heljande, ve de fit e haplare.

Tador,s des passantités, l'ume 711 (1981)

Tit le sur gapler rege fort, et e die de l'attacée.

Tri è eu papler a Holl cue en c'ifre de l'ipicoe.

L'ifre de sur papler a Holl cue en c'ifre de l'ipicoe.

L'ifre d'Addians div le l'inu d'illa Liv.

At the 11st of the control of the co

RIFMANN - Guyres mathématione de fictioning trade in the first trade in the first first trade in the first first trade in the f

## III. - BIBLIOTHÈQUE

DES

#### ACTUALITÉS SCIENTIFIQUES.

130 Ouvrages in-16 (19-12), ou in-8 (21-15).

(Voir le prospectus spécial.)

#### DERNIERS OUVRAGES PARUS :

Les Ballons-sondes et les ascensions internationales, par W. DE FONVIELLE, précédé d'une Introduction par BOUQUET DE LA GRYE, Membre de l'Institut. 2° édition, avec 27 figures. 2 fr. 75 c.

Les Recettes du distillateur, par E. Fierz. Traduit de l'allemand par E. Philippi. 2 fr. 75 c.

La Télégraphie sans fil, par A. Broca. 2° édition. 4 fr.

Analyse électrochimique, par Edg.-F. Smith. Traduit de l'anglais par J. Rosset. Avec 27 figures. 3 fr.

Une langue universelle est-elle possible? Exposé des moyens pour saire le choix et assurer le succès d'une langue scientisique et commerciale universelle, par L. LEAU.

Leçons sur les moteurs à gaz et à pétrole faites à la Faculté des Sciences de Bordeaux; par L. Marchis. Volume de L-175 pages, avec 19 figures. 2 fr. 75 c.

Les Combustibles solides, liquides, gazeux. Analyse et détermination du pouvoir calorifique. Traduit de l'anglais par J. Rosset. Avec 15 figures. 2 fr. 75 c.

Traité élémentaire des enroulements des dynamos à courant continu; par F. Loppé. Avec fig. et planches.

Le Radium et la Radioactivité. Propriétés générales. Emplois médicaux; par P. Besson. Avec 23 fig. 2 fr. 75 c.

- Rayons « N ». Recueil des Communications faites à l'Académie des Sciences, par R. BLONDLOT. Avec figures et 1 planche écran phosphorescent. 2 fr.
- Introduction à la Géométrie générale, par Georges Lechalas, Ingénieur en chef des Ponts et Chaussées. Volume de 1x-58 pages.
- La Dominatrice du monde et son ombre. Conférence sur l'énergic et l'entropie, par le D'F. AUERBACH. Traduction par le D'ROBERT TISSOT, et Préface de CH. ED. GUILLAUME. 2 fr. 75 c.
- La Construction des cadrans solaires. Ses principes, sa pratique, précédée d'une Histoire de la Gnomonique, par ABEL SOUCHON. Avec figures et 2 planches. 2 fr. 75 c.
- Problèmes plaisans et délectables qui se font par les nombres, par CLAUDE-GASPAR BACHET, sieur de Méziriac, 4° édition revue et simplifiée. Volume de VI-163 pages. 3 fr. 50 c.
- Le baromètre anéroide, par Julien Loisel, Licencié ès sciences, Météorologiste à l'Observatoire de Juvisy. Volume de 24 pages avec 2 figures et 1 planche. 1 fr.
- Les procédés de commande à distance au moyen de l'électricité, par R. Frilley. Volume de 183 pages, avec 94 figures. 3 fr. 50 c.
- Le transport à Paris des forces motrices du Rhône, par É. Barthélemy, Ancien Elève de l'École Polytechnique. Brochure de 1v-32 pages.
- Soudure autogéne et Aluminothermie, par E. Chate-Laix, Licencie es sciences, avec Préface de H. Le Cha-Teller, Membre de l'Institut. Volume de x-172 pages, avec 48 figures. 3 fr. 25.
- La Chimie moderne, par William Ramsay. Traduit par
- Ire Partie: Chimie théorique. Volume de 1v-162, pages avec 9 figures. 2 fr. 75 c.

HO PARTIE :

(Sous presse.)

### IV — BIBLIOTHÈQUE PHOTOGRAPHIQUE.

( DEMANDER LE CATALOGUE COMPLET.)

- Aide-Mémoire de Photographie, publié depuis 1870 par C. Fabre. In-18, avec figures et spécimens. Broché.... 1 fr. 75 c. | Cartonné... 2 fr. 25 c.
- Balagny (G.). Monographie du Diamidophénol en liqueur acide. Nouvelle méthode de développement. In-16 (19-12) de viii-84 pages; 1907. 2 fr. 75 c.
- Belin (Édouard). Précis de Photographie générale. 2 volumes in-8 (25-16) se vendant séparément.
- Tome 1. Généralités, opérations photographiques. Volume de vui-246 pages, avec 95 figures; 1905. 7 fr.
- Tome II. Applications scientifiques et industrielles. Volume de 233 pages, avec 99 figures et 10 planches; 1905. 7 fr.
- Braun fils (G. et Ad.). Dictionnaire de Chimie photographique à l'usage des professionnels et des amateurs. Un volume in-8 (25-16) de 546 p.; 1904. 12 fr.
- Colson (R.). La Photographie sans objectif au moyen d'une petite ouverture. Propriétés, usage, applications. 2° édition, revue et augmentée. In-18 (19-12), avec planche spécimen; 1891. 1 fr. 75 c.
- Courrèges (A.), Praticien. Ce qu'il faut savoir nour réussir en Photographie. 3e édition revue et corrigée. In-16 (19-12) de xiii-184 pages; 1907. 2 fr. 50 c.
- -- Le portrait en plein air. In-18 (19-12) avec figures et planche en photocollographie; 1899. 2 fr. 50 c.

- La reproduction des gravures, dessins, plans, manuscrits. ln-18 (19-12), avec figures; 1900. 2 fr.
- Les agrandissements photographiques. In-18 (19-12), avec figures; 1901. 2 fr.
- Goustet (E.). Les Correctifs du développement. In-16 (19-12) devI-58 pages; 1907. 1 fr. 75 c.
- Cronenberg (Wilhelm), Directeur de l'École de Photographie et de reproduction photographique de Grönenbach. — La Pratique de la Phototypogravure américaine. Traduit et augmenté d'un Appendice par C. Ferr, Chef des travaux pratiques à l'École de Physique et de Chimie industrielles. In-18 (19-12) avec 66 figures et 13 planches; 1898.
- Davanne (A.), Bucquet (M.) et Vidal (Léon). Le Musée rétrospectif de la Photographie à l'Exposition universelle de 1900. In-8 avec nombreuses figures et 11 planches; 1903. 5 fr.
- Dillaye (Frédéric), Principes et Pratique d'art en Photographie. Le Paysage. In-8 (25-16), avec 32 figures et 34 photogravures de paysage; 1899.
- Draux (F.). La Photogravure pour tous, Manuel pratique. In-16 (19-12) de 1v-68 pages; 1904. 1 fr. 50 c.
- Fabre (C.), Docteur ès Sciences. Traité encyclopédique de Photographie. 1 beaux volumes in-8 (25-16), avec plus de 700 figures et 2 planches; 1889-1891. 48 fr. Chaque volume se vend séparément 14 fr.

Des suppléments, destinés à exposer les progrès accomplis, viennent complèter ce Traité et le maintenir au courant des dernières découvertes.

1er Supplément (A). 400 p., avec 176 fig.; 1892. 14 fr. 11e Supplément (B). 424 p. avec 221 fig.; 1898. 14 fr.

- Ill' Supplément (C). 424 p. avec 215 fig.; 1902. 14 fr. IV' Supplément (D). 424 p., avec 151 fig.; 1906. 14 fr. Les huit volumes se vendent ensemble 96 fr.
- Fabre (C.). Traité pratique de Photographie stéréoscopique. In-8 (25-16) de 207 pages avec 132 figures; 1906. 6 fr.
- Fourtier (H.). Les positifs sur verre. Théorie et pratique. Les positifs pour projections. Stéréoscopes et vitraux. Méthodes opératoires. Coloriage et montage. 2° édition. In-16 (19-12) de 188 pages, avec 12 fig.; 1907.
- Klary, Artiste photographic. Les portraits au crayon, au fusain et au pastel, obtenus au moyen des agrandissements photographiques. Nouveau tirage (19-12); 1904. 2 fr. 50 c.
- Liébert (J.-A.). La Photographie par les procédés pigmeeutaires. La Photographie au charbon par transferts et ses applications, contenant la description détaillée de toutes les opérations; avec une Préface par A. Liébert père. In-8 (25-16) de vi-283 pages, avec 20 figures et une épreuve au charbon hors texte; 1908.
- Londe (A.), Chef du service photographique à la Salpêtrière. — La Photographie instantanée. Théorie et pratique. 3° édition entièrement refondue. ln-18 (19-12) avec 65 figures; 1897. 2 fr. 75 c.
- Martel (E.-A.). La Photographie souterraine. In-16 (19-14), avec 16 planches; 1903. 2 fr. 50 c.
- Maskell (Alfred) et Demachy (Robert). Le procédé à la gomme bichromatée ou photo-aquateinte. 2° édition entièrement resondue In-16. (19-12) de 86 pages avec 3 figures; 1905. 2 fr.
- Mercier (M.). Conseils aux amateurs photographes. ln-16 (19-12) de vi-144 pages; 1907. 2 fr. 75 c.
- Panajou, Chef du Service photographique à la Faculté de Médecine de Bordeaux. — Manuel du photographe amateur. 3º édit., entièrement refondue et considérablement augmentée. In-16 (19-12), avec 63 fig.; 1899. 2 fr. 75 c.

- Piquepé (P.). Traité pratique de la Retouche des clichés photographiques, suivi d'une Méthode très détaillée d'émaillage et Formules et procédés divers. Nouveau tirage. In-16 (19-12) de 124 pages; 1906. 2 fr. 75 c.
- Puyo (C.). Notes sur la Photographie artistique. Texte et illustrations. Plaquette de grand luxe in-4 (32-25) contenant 11 héliogravures de DUJARDIN et 39 phototypogravures dans le texte; 1896.
- Sollet (Ch.). Traité pratique des tirages photographique s, avec une Préface de C. Puvo. In-16 (19-12) de viii-240 pages; 1902. 4 fr.
- Trutat (E.). Dix Leçons de Photographie. Cours professé au Muséum de Toulouse. In-16 (19-12) avec figures; 1899. 2 fr. 75 c.
- Les tirages photographiques aux sels de fer. In-16 (19-12); 1904. i fr. 25 c.
- Vallot (Henri), Ingénieur des Arts et Manufactures, et Vallot (Joseph), Directeur de l'Observatoire du mont Blanc. Applications de la Photographie aux Levés topographiques en haute montagne. Vol. in-16 (19-12) de xiv-237 p. avec 36 fig. et 4 pl.; 1907 4 fr.
- Vidal (Léon), Officier de l'Instruction publique, Professeur à l'Ecole nationale des Arts décoratifs. — Traité pratique de Photochromie. In-18 (19-12) avec 96 figures et 14 planches en couleurs; 1903. 7 fr. 50 c.
- Wallon (E.). Professeur de Physique au Lycée Janson de Sailly. Choix et usage des objectifs photographiques. In-8 (19-12) avec 25 figures; 2° édition, 1903. Broché....... 2 fr. 50. | Cartonnétolle anglaise. 3 fr.
- La Photographie des coulcurs et les plaques autochromes. Conference faite devant la Société française de Photographie, le 27 juin 1907, suivie d'une Notice sur le mode d'emploi des plaques autochromes, par MM. Lumere. In-8 (25-16) de 40 pages; 1907. 1 fr.,50 c.

#### V. - JOURNAUX.

(Les abonnements sont annuels et partent de janvier.)

Le prix des volumes complets déjà parus de chaque périodique est augmenté des frais de port (prix du colis postal suivant les pays).

ANNALES DE LA FACULTÉ DES SCIENCES DE L'UNI-VERSITÉ DE TOULOUSE pour les Sciences Mathématiques et les Sciences physiques, publiées sous les auspices du Ministère de l'Instruction publique par un Comité de rédaction composé des Professeurs de Mathématiques, de Physique et de Chimie de la Faculté. In-4 (28-23), trimestriel.

I'\* Série, 12 volumes in-4 (28-23) (années 1887-1898) se vendant ensemble. 240 fr.

Chacun des Tomes I à XII (1887-1898) séparément 20 fr.

II. Série, Tomes 1 à VII (1899-1905). Chaque année 25 fr.

ANNALES DE L'UNIVERSITÉ DE GRENOBLE, publiées par les Facultés de Droit, des Sciences et des Lettres, et par l'Ecole de Médecine. In-8 (25-16).

Prix de l'abonnement (3 numéros):

France..... 12 fr. | Etranger .... 15 fr.

Par exception, l'année 1889 ne comprend que les numéros du 1<sup>er</sup> juin et du 1<sup>er</sup> décembre; le prix de cette année est de 8 fr.

ANNALES DE L'OBSERVATOIRE DE MONTSOURIS. Météorologie. Chimie. Micrographie. Applications à l'hygiène.

Ces Annales, publiées sous la direction des chefs de service, paraissent régulièrement chaque trimestre par fascicule de 6 feuilles in-8 (25-16) avec figures et planches. Les Annales de l'Observatoire municipal (Observatoire de Montsouris) forment la suite naturelle des Annuaires parus de 1872 à 1900.

Prix pour un an (4 fascicules).

Le Tone I (1900) contient le résumé des travaux des années 1899-1900.

Les Tomes II à IX contiennent le résumé des travaux des années 1901 à 1908.

Un fascicule spécimen est envoyé sur demande.

#### ANNALES SCIENTIFIQUES DE L'ÉCOLE NORMALE SUPÉRIEURE, publiées sous les auspices du Ministre de l'Instruction publique, par un Comité de Rédaction composé des Maîtres de Conférences. In-4 (28-23).

1. Série, 7 volumes, années 1864 à 1870. 150 f

2º Série, 12 volumes, années 1872 à 1883. 250 fr.

3° Série, les 10 volumes formant les années 1884 à 1893, ensemble. 200 fr.

- Les co volumes formant les années 1894 à 1903, ensemble.

La 3º Série, commencée en 1884, paraît, chaque mois, par numéro contenant 4 à 5 seuilles in-4, avec fig. et pl.

On vend separément.

Table des matières et noms d'auteurs contenus dans les 2 premières Séries. In-4; 1887...... 2 fr.

Table des matières et noms d'auteurs contenus dans les Tomes I à X de la troisième Série (1884-1893). In-4; 1894.

Table des matières et noms d'auteurs contenus dans les Tomes XI à XX de la troisième Série (1894-1903). In-4; 1904.

Prix pour un an (12 numéros):

Paris.. 30 fr. | Départements et Union postale. 35 fr.

DIRI IOOD A BUILD COLUMNITE OUR COL

BIBLIOGRAPHIE SCIENTIFIQUE FRANÇAISE. — Recueil mensuel in-8 (25-16) publié sous les auspices du Ministère de l'Instruction publique par le Bureau français du Catalogue international de la littérature scientifique.

La Bibliographie est partagée en deux Sections : 1° Section, Sciences mathématiques et physiques; 2° Section, Sciences naturelles et biologiques.

Prix pour un an (12 numéros) :

Fitz pour un un (12 nume	ros).	Départ.
	Paris.	Union post.
1º Section (6 numéros par an)	5,50	6,50
2º Section (6 numéros par an)	9,50	10,50
Les deux Séries réunies	15 »	17 »

Le numéro double 1-2 de l'année 1902, qui contient la liste des périodiques avec leurs abréviations et la classification scientifique, se vend séparément. 2 fr. 50 c.

BULLETIN ASTRONOMIQUE, publié par l'Observatoire de Paris. Commission de rédaction: H. Poincaré, président, G. Bigourdan, P. Puiseux, R. Radau et H. Deslandres. In-8 (25-16), mensuel.

Ce Bulletin mensuel, fondé en 1884, forme paran un beau volume in-8 (25-16), avec figures et planches, de 30 à 35 feuilles.

Les dix premiers volumes (1884-1893) se vendent ensemble.

Les Tomes XI à XX (1894-1903) se vendent ensemble.

Chacun des Tomes là XX (1884-1903) sauf le Tome XVI, 1899, séparément.

Chaque année suivante. 16 fr.

#### BULLETIN DE LA SOCIÉTÉ INTERNATIONALE DES ELECTRICIENS.

Ce Bulletin, fondé en 1884, paraît chaque année, en dix numéros, formant un beau volume de 30 feuilles environ, in-8 (20-10).

L'abonnement est annuel et part de janvier.

The second secon		A CHARLES OF THE	500	52245725		
	Prix pour	un an:	13:1	20,000		
Paris				25 fr.		
Département				27 fr.		
Prix	du numér	o: 2 fr. 50	c.			

# Prix de chaque année depuis 1884.. 25 fr. BULLETIN DE LA SOCIÉTÉ MATHÉMATIQUE DE FRANCE, publié par les Secrétaires. 1n-8 (25-16).

Ce Bulletin, fondé en 1873, paraît tous les trois mois; il forme chaque année un volume de 18 feuilles environ.

## Prix pour un an:

Paris	15	fr.
Départements et Union postale	16	fr.
Chaque année depuis 1873	15	fr.

Table des Tomes l à XX (1873-1892). In-8 (25-16); 1894.

Table des Tomes XXI à XXX (1893 à 1902). In-8 (25-16); 1904.

BULLETIN DE LA SOCIÉTÉ FRANÇAISE DE PHOTO-GRAPHIE. — In-8 (25-16), bimensuel. (Fondé en 1855.) 2º Série.

1. Série, 30 volumes, années 1855 à 1884. 250 fr.

Chaque année de la 1<sup>re</sup> Série, sauf le Tome I (1855) et les Tomes XVII à XXX (1871-1884). 12 fr.

Tomes I à X (1855 à	1864)	1	fr.	50	c.
Tomes XI à XX (1865	à 187/	1	fr.	50	c.

La 2° Série, commencée en 1885, a continué de paraître chaque mois par numéro de 2 feuilles jusqu'en 1891 et chacune des années séparées pendant cette période se vend 12 fr. — Dépuis 1893, le Bulletin paraît deux fois par mois, et forme chaque année un beau volume de 30 feuilles avec planches spécimens et figures. Chaque Tome, à partir du Tome VIII (1892), se vend séparément.

15 fr. et les numéros séparés.

1 fr.

Prix pour un an (24 numéros):

Paris et Départements. 15 fr. | Etranger. 18 fr.

BULLETIN DES SCIENCES MATHÉMATIQUES, rédigé par Gaston Darboux, E. Picard et Jules Tannery. In-8 (25-16) mensuel. II° Série.

La 4º Série, Tomes l à XI, 1870 à 1876, suivie de la Table générale des onze années, se vend. 90 fr.

Chaqueannée de cette l'e Série se vend séparément. 15 fr. Table générale des matières et noms d'auteurs con-

tenus dans la 12º Série. Grand in-8; 1877. 1 fr. 50 c.

La 2º Série, qui a commencé en janvier 1877, continue à paraître par livraisons mensuelles. Les 10 premières années de cette 2º Série (1877 à 1886) se vendent ensemble.

Les 10 années (1887-1896) se vendent ensemble.

Les 10 années (1897-1906) se vendent en

semble. 120 fr.

Chacune des 30 premières années de la 2º Série (1877 à 1906) se vend séparément. 15 fr. Chaque année suivante. 18 fr.

Prix pour un an (12 numéros):

La Table d'un des volumes du Bulletin est envoyée franco, comme spécimen, à toute personne qui en fait la demande par lettre affranchie.

BULLETIN MENSUEL DU BUREAU CENTRAL MÉ-TÉOROLOGIQUE DE FRANCE, public par E. MASGART, Directeur du Bureau Central Météorologique. In-4 (28-23) mensuel.

0		Prix pour un an : 39 3 3 2 2		J
Paris. 5	fr.	Départements et Union postale.	6	fr.
Chaqua	annáa	dennie 1805	5	6-

Comptes Rendus Hebdomadaires des Séances de L'Académie des Sciences. In-4 (28-23), hebdo-

DE L'ACADÉMIE DES SCIENCES. In-4 (28-23), hebdomadaire.

Ces Comptes rendus paraissent régulièrement tous les dimanches, en un cahier de 32 à 40 pages, quelquefois de

80 à 120.

Prix pour un an (52 numeros et 2 Tables).

Paris. 30 fr. | Départements, 40 fr.

Paris. 30 fr. | Départements. 40 fr. Union postale. 44 fr. La Collection complète, de 1835 à 1908, forme 147 vo-

lumes in-4 (28-23). 1846 fr. Chaque année, sauf 1845, 1873 à 1892, 1896 à 1898, 1900

a 1902, 1904, 1905, se vend séparément. 11 4125 fr. Chaque volume, sauf les Tomes 20, 21, 76 à 108, 110,

chaque volume, saul les rollies 20, 21, 70 à 108, 110, 112, 114, 115, 122 à 127, 130, 132, 134, 138, 141, se vend séparément.

- Table générale des Comptes rendus des Séances de l'Académie des Sciences, par ordre de matières et par ordre alphabétique de noms d'auteurs. 4 volumes in-4 (28-23) savoir:

Tables des tomes 1 à 31 (1835-1850); 1853. 25 fr.

Tables des tomes 32 à 61 (1851-1865); 18 jo. 25 fr.

Tables des tomes 62 à 91 (1866-1880); 1888. 25 fr.

Tables des tomes 92 à 121 (1881-1895); 1900. 25 fr.

ENSEIGNEMENT MATHÉMATIQUE (L'). — Revue internationale, paraissant tous les deux mois depuis janvier 1899, par fascicule de 80 pages in-8 (25-16), sous la direction de C.-A. Laisant et H. Fehr, avec la collaboration de A. Buhl et sous les auspices d'un Comité de patronage.

	des dix premiers	
à 1908)		120 fr.
Les Tomes I,	III à IX sont e	n vente au prix
de		15 fr. l'un

INTERMÉDIAIRE DES MATHÉMATICIENS (L'), dirigé par G.-A. Laisant, Docteur ès Sciences, ancien Elève de l'Ecole Polytechnique, et Emile Lemoine, Ingénieur civil, ancien Elève de l'Ecole Polytechnique, avec la collaboration de Ed. Maillet, Ingénieur des Ponts et Chaussées, Répétiteur à l'Ecole Polytechnique, et A. Grévy, Professeur au Lycée Saint-Louis (publication honorée d'une souscription du Ministère de l'Instruction publique). In-8 (23-14), mensuel.

Prix pour un an (12 numéros):

Paris, 7 fr. — Départements et Union postale, 8 fr. 50 c. Les Tomes I à X (1894-1903) se vendent ensemble. 60 fr. Les Tomes II à XIII (1895-1907) se vendent chacun. 7 fr.

Le Tome I (1894) ne se vend pas séparément.

JOURNAL DE CHIMIE PHYSIQUE. Électrochimie, Thermochimie, Radiochimie, Mécanique chimique, Stochiochimie, publié par Philippe-A. Guve, Professeur de Chimie à l'Université de Genève, avec la collaboration de nombreux savants.

\*\*Cette publication paraît en huit ou dix numéros formant un volume annuel de 600 à 700 pages in-8 (25-16).

Prix de l'abonnement, pour toute l'Union postale. 25 fr.

 Tomes I à V ensemble
 125 fr.

 Chaque volume séparément
 30 fr.

JOURNAL DE MATHÉMATIQUES PURES ET APPLI-QUÉES, publié par CAMILLE JORDAN, Membre de l'Institut, avec la collaboration de G. Humbert, M. Lévy, E. Picard, H. Poincaré. ln-4 (28-23), trimestriel.

4º Série, 20 volumes, années 1836 à 1855 (au lieu de 600 francs). 400 fr. 570 fr.).

3° Serie, lo volumes, années 1875 à 1884 (au lieu de 300 fr.).
4º Série, 10 volumes, années 1885 à 1894 (au lieu de 300 fr.).
5° Série, 10 volumes, années 1895 à 1904. 200 fr.
Chacune des années 1836 à 1878, 1880 à 1904 se vend séparément.
La 6º Série, commencée en 1905, se publie, chaque année, en 4 fascicules de 12 à 15 feuilles, paraissant au commen- cement de chaque trimestre.
Prix pour un an (4 fascicules):
Paris 30 fr.
Départements et Union postale 35 fr.
<ul> <li>Table générale des 20 volumes de la 1<sup>re</sup> Série. In-4.</li> <li>3 fr. 50 c.</li> </ul>
— Table générale des 19 volumes de la 2º Série. In-4.
- Table générale des 10 volumes de la 3º Série. In-4.
— Table générale des 10 volumes composant la 4° Sé-

de professeurs, et de physiciens, In-8 (25-16), mensuel. Union postale..... 18 fr.

rie. avec une Table générale des auteurs des 59 vol. des 4 premières séries (1836-1894). In-4 (28-23), 1 fr. 7 5c. JOURNAL DE PHYSIQUE THÉORIQUE ET APPLI-QUEE, fondé par d'Almeida et publié par E. Bouty, Lippmann, L. Poincare, B. Brunhes, Lamotte et G. Sagnac, avec la collaboration d'un grand nombre

- Table analytique et Table par noms d'auteurs des trois premières séries (1872-1901) dressées par MM. E. Bouty et B. Brunnes, avec la collaboration de MM. BÉNARD, CARRÉ, COUETTE, LAMOTTE, MARCHIS, MAURAIN, ROY et SANDOZ. In-8 (25-16) 10 fr.
- MÉMORIAL DES POUDRES ET SALPÉTRES, publié par les soins du Service des pourres et salpétres, avec l'autorisation du Ministre de la Guerre. In-8 (25-16).

Le Mémorial paraît sous forme de Recueil périodique, en deux fascicules semestriels, et forme, tous-les deux ans, un beau volume de 18 feuilles environ, avec figures. Collection des Tomes I à XIII (1883-1906) (Rare.) Chacun des Tomes III, V à XIII se vend séparément. 12 lr. Les Tomes I, II et IV ne se vendent pas séparément.

Prix de l'abonnement pour un volume (4 fascicules) à partir du Tome XIV (1907-1908).

- NOUVELLES ANNALES DE MATHÉMATIQUES. Journal des Candidats aux Écoles Polytechnique et Normale, rédigé par C.-A. Laisant, Docteur ès Sciences, Professeur à Sainte-Barbe, Répétiteur à l'Ecole Polytechnique, C. Bourlet, Docteur ès Sciences, Professeur au Conservatoire des Arts et Métiers, et R. Bricard, Répétiteur à l'Ecole Polytechnique. In-8 (23-14) mensuel.
  - 4° Série, 20 vol. in-8, années 1842 à 1861. 300 fr. Les Tomes I à VII et XVI (1842-1848 et 1857) ne se vendent pas séparément. Les autres Tomes de la 1° Série se vendent séparément. 15 fr.
  - 2º Série, 20 vol. in-8, années 1862 à 1881. 300 fr. Les Tomes I à III, V et XIX-(1862 à 1864, 1866, 1880) de la 2º Série ne se vendent pas séparément. Les autres Tomes se vendent séparément. 15 fr.
  - 3° Série, 19 vol. in-8, années 1882 à 1900. 285 fr. Les Tomes I à XIX (1882 à 1900) de la 3° Série se vendent séparément. 15 fr.

La 4° Série, commencée en 1901, continue de paraître chaque mois par cahier de 48 pages au moins.

Prix pour un an (12 numéros):

Paris.. 15 fr. | Départements 6: Union postale. 17 fr.

REVUE ÉLECTRIQUE (La), publiée sous la direction de

La Revue électrique paraît deux fois par mois, par fascicules de 32 pages in-4 (28-22). Elle forme par an 2 volumes de plus de 400 pages.

Prix de l'abonnement (24 numéros)

 Paris
 25 fr

 Départements
 27 fr
 50 c

 Union, postale
 30 fr

Prix du numéro : 1 fr. 50 c.

Les Tomes là X (1904-1908) se vendent chacun it fr.

Les années 1904 à 1908 (10 volumes)

REVUE SEMESTRIELLE DES PUBLICATIONS MA-THÉMATIQUES, rédigée sous les auspices de la Société Mathématique d'Amsterdam. In-8 (25-16), paraissant en 2 fascicules (fondé en 1893).

Prix pour un an :

Paris, Départements et Union postale : 8 fr. 50 c.

Chacune des années antérieures, à partir de 1893 (sauf le Tome III). (Port en sus : o fr. 60 c.). 8 fr. 50 c.

## VI. - RECUEILS SCIENTIFIQUES.

2 5578 1. 20 13719 00

ANNALES DE L'OBSERVATOIRE DE PARIS, publiées par M. Maurice Læwy, Directeur. Mémoires, Tomes 1 à XXIV. In-4 (30-23), avec planches; 1855-1904.

Les Tomes I à X, XII, XIII et XV à XXV se vendent séparément.

Le Tome XI (1876) et le Tome XIV (1877) comprennent deux Parties qui se vendent séparément. 20 fr. Le Tome XXVI est sous presse.

ANNALES DE L'OBSERVATOIRE DE PARIS, publiées par M. Maurice Læwy, Directeur. Observations : In-4 (30-23).

Tomes I à XXIV (Observations des années 1800 à 1829 et 1837 à 1869); chaque volume. 40 fr.

Années 1870 à 1891, 1897 à 1904. Chaque année. 40 fr. Les observations des années 1892 à 1896 paraîtront ultérieurement.

# ANNALES DU BUREAU CENTRAL MÉTÉOROLOGIQUE DE FRANCE, publiées par A. Angot, Directeur.

Depuis l'année 1886, les Annales du Bureau central forment trois volumes par an :

I. - Mémoires. In-4 (33-25) avec planches.

Années: 1886 à 1904. Chaque volume. 15 fr.

II. — Observations. In-4 (33-25).

Années: 1886 à 1906. Chaque volume. 15 fr.

III. — Pluies en France. In-4 (33-25). Années: 1886 à 1896. Chaque volume.

ANNEES 1897 à 1906, avec 4 pl. chacune. Chaque 10 fr.

Table générale par noms d'auteurs des Mémoires contenus dans les Tomes I à IV des Annales du Bureau Central météorologique pour les 23 premières années (1878-1900). Grand in 4 de 26 pages; 1003. I fr. 50 c.

ANNALES DU BUREAU DES I	LONGITUDES. Travaux
faits à l'observatoire astronomi	
Mémoires divers. Volumes in-4	(28-23) IV

Tome I. In-4, avec une planche; 1877. 25 fr
Tone II. In-4; 1882
Tone III. In-4; 1883. 25 fr
Tome IV. In-4; avec 2 pl.; 1890al 41% 25 fr
Tome V. In-4; avec 4 pl.; 1897. 25 fr
Tome VI. ln-4; avec 8 pl.; 1903. 25 fr

ANNALES DE L'OBSERVATOIRE DE BORDEAUX, publiées par Luc Picart, Directeur de l'Observatoire. Volumes in-4 (28-23).

Tome I	, avec	figures et planche;	1885.	21.51	30	fr
TOME I	, avec	figures; 1887.	317 17	15 16	30	fr.
TOME I	II, ave	3 planches; 1889.			30	fr.
TOME I	V à XII	I: 1802-1007, Chagu	e volum	e.	30	fr.

ANNALES DE L'OBSERVATOIRE DE TOULOUSE, publiées par B. Baillaud, Directeur de l'Observatoire Volumes in-4 (28-23).

Tome I (travaux exécutés de 1873 à 1878). In-4 avec planche; 1880. 30 fr. Tome II (travaux exécutés de 1870 à 1884). In-4:

1886.
Tome III (travaux exécutés de 1884 à 1897). In-

899. 30 fr. Tone IV (travaux exécutés de 1891 à 1900). In-4:

Tome V (travaux exécutés en 1900). lu-4; 1902. 30 fr

TOME VI. (Sous presse).
TOME VII. 1n-4; 1907. (Sous presse).

ANNALES DE L'OBSERVATOIRE DE NICE, publiée sous les auspices du Bureau des Longitudes, par A. Perrotin, Directeur (Fondation R. BISCHOFFSUEIM) Volumes in-4 (33-25)

Tome I. Avec Atlas de 44 pl. sur cuivre; 1899. 40 fr Tome II. Avec 7 belles pl. dont 3 en couleur; 1887. 30 fr TOME III. Avec T pl. et Atlas contenant 17 belles planches (spectre solaire de M. Thollon); 1890. 40 fr.

Tomes IV à XI. 1895 à 1908. Chaque volume. 30 fr. TOME XII. (Sous presse.)

Tome XIII (1er fascieule); 1908.

10 fr.

ANNUAIRE pour l'an 1910, publié par le Bureau des Longitudes, contenant les Notices suivantes :

Notice sur la réunion du Comité international permanent pour l'exécution photographique de la Carte du Ciel en 1909, par B. BAILLAUD. - Les marées de l'écorce et l'élasticité du globe terrestre, par CH. LALLEMAND. - Table des Notices de l'Annuaire du Bureau des Longitudes, par G. BIGOURDAN.

In-16 (15-10) de plus de 800 pages.

Broché. : 1 fr. 50 c. | Cartonné..... 2 fr. Pour recevoir l'Annuaire franco ajouter 35 c.

CATALOGUE DE L'OBSERVATOIRE DE BORDEAUX.

- Réobservation des étoiles comprises dans les zones d'Argelander entre - 15° et - 20° de déclinaison. \*1 In-4 (33-25) de (29)-187 pages; 1909.

CATALOGUE PHOTOGRAPHIQUE DU CIEL (Demander la liste des Fascicules parus.)

CONNAISSANCE DES TEMPS ou des mouvements célestes, à l'usage des Astronomes et des Navigateurs. pour l'an 1911, publiée par le Bureau des Longitudes. In-8 (25-16) de viii-795 p., avec carte en couleur; 1909. Broché... 4 fr. | Cartonné... 4 fr. 75 c.

Pour recevoir l'Ouvrage franco dans les pays de l'Union postale, ajouter 1 fr.

EXTRAIT DE LA CONNAISSANCE DES TEMPS, à l'usage des Écoles d'Hydrographie et des marins du Commerce, pour l'an 1910, publié depuis l'an 1880 par le Bureau des Longitudes In-8 (25-16); 1909. 1 fr. 50 c.

## JOURNAL DE L'ÉCOLE POLYTECHNIQUE, publié pa

Ire Série, 64 Cahiers in-4 (28-23), avec l' Table des matières et noms d'auteurs	ig. et pl. 1000 fr
Table des matières et noms d'auteurs	des 64 Cahiers de
	- ) [[1 / men 3 fr

II. Série. Cahiers I à III, 1895 à 1897, chaque Cahier. 10 fr IV. Cahier, 1898. Ve et VIe Cahiers, 1900, 1901, chaque Cahier

Access of the over	1 01,024 - 1 10 1 10 fr
VII Canier, 1902.	and a real to 12 ir
VIII Cahier, 1903.	10 fr
IXº Cahier, 1904.	- 10 fr
Xº Cahier, 1905.	- 10 fr
XIº Cahier, 1906.	if I year is a Li fr
XIIº Cahier; 1908.	in fr

OBSERVATOIRE DE MÉTÉOROLOGIE DYNAMIOUI DE TRAPPES. - Travaux scientifiques publies pa L. Teisserenc de Bort. Volumes in-4 (33-25) se ven dant separément,

Tome I. Etude internationale des nuages, 1896-1897 Observations et mesures de la France. Volume de xvi 200 pages et 2 planches; 1003.

Tome II. (En préparation,

Tome III. Étude de l'atmosphere par sondages (1901 1904). Volume de 1v-50 pages; 1908. 10 fr

The state of the s

Brocks .. . ft.

minor to the state of the s

ico allo aga des àsociations à la actet 

BYPICALLY SUISE PRINCES HEREING --

MATE ALL IN THE TANK

211 20

## VII. - ENCYCLOPEDIE

DES

## TRAVAUX PUBLICS,

### ET ENCYCLOPÉDIE INDUSTRIELLE,

FONDÉES PAR M.-C. LECHALAS,

Inspecteur général des Ponts et Chaussées en retraile.

ALHEILIG, Ingénieur de la Marine, Ex-Professeur à l'Ecole d'application du Génie maritime, et ROCHE (Camille), Industriel, ancien Ingénieur de la Marine. —
Traité des machines à vapeur, rédigé conformément au programme du Cours de machines à vapeur de l'Ecole Centrale. Deux volumes in-8 (25-16), se vendant séparément. (E. I.)

Tome 1: Thermodynamique théorique et applications.

La machine à vapeur et les métaux qui y sont employés. Puissance des machines, diagrammes indicateurs. Freins. Dynamomètres. Calcul et dispositions des organes d'une machine à vapeur. Régulation, épures de détente et de régulation. Théorie des mécanismes de distribution, détente et changement de marche. Condensation, alimentation. Pompes de service. Vol. de x1-604 p., avec 412 fig.; 1895. 20 fr.

Tome II: Forces d'inertie. Moments moteurs. Volants.
Régulateurs. Description et classification des machines à vapeur. Machines marines. Moteurs à gaz, à pétrole et à air chaud. Graissage, joints et presseétoupes. Montage des machines. Essais des moteurs.
Passation des marchés. Prix de revient d'exploitation et de construction. Annaxe: Note sur les servomoteurs. Tables numériques. Volume de IV-560 pages,
avec 281 figures; 1895.

- APPERT (Léon) et HENRIVAUX (Jules), Ingénieurs. Verre et verrerie. In-8 (25-16), de 460 pages ave 130 figures et un Atlas de 14 planches in-4 (28-23); 189 (E. 1.).
- BEAUVERIE (J.), Préparateur de Botanique générale Le Bois. Structure. Composition et propriétés. Le forêt. Abalage. Altérations, Conservation. Bois indigénes et exotiqués. Le llège! Avec une Préface de M. Daubrée, Conseiller d'Etat, Directeur général de Eaux et Forêts au Ministère de l'Agriculture. Un volumen deux fascicules in-8 (25-16) de x1-1402 p., ave 485 fig. (E. I.), 1905. (Médaille de la Société national d'agriculture).
- COLSON (C.), Ingénieur en chef des Ponts et Chaussées Conseiller d'Etat. Cours d'Economie politiqu professé à l'Ecole nationale des Ponts et Chaussées Six Livres in-8 (25-16) se vendant séparément chacun 6 fr (E. T. P.).

Livre : Théorie générale des phénomènes économiques Volume de 450 pages. 2° édition; 1907.

LIVRE II: Le travail et les questions ouvrières. Vo lume de 344 pages; 1901.

LIVRE III: La propriété des biens corporels et incorporels. Volume de 342 pages; 1902.

LIVRE IV: Les entreprises, le commerce et la circu tation. Volume de 443 pages avec un appendice; 1908 LIVRE V: Les finances publiques et le budget de l

France. Volume de 466 pages. 2º édition; 1909.

LIVRE VI: Les travaux publics et les transports. Vo lume de 528 pages; 1907.

SUPPLÉMENT ANNUEL AU LIVRE VI. Brochure in-8 (23-14 de 44 pages; 1909.

CRONEAU (A.), Ingénieur de la Marine, Professeur l'École d'application du Génie maritime. — Architecture navale. — Construction pratique des navire de guerre. 2 volumes in-8 (25-16) et un Atlas d' 11 planches (E. I.)

Tome 1: Plans et devis. — Matériaux. — Assemblages.

Différents types de navires. — Charpente. — Revêtement de la coque et des ponts. Volume de 339 pages avec 305 figures et un Atlas de 11 planches in-4 doubles dont 2 en trois couleurs; 1894.

Tome II: Compartimentage. — Cuirassement. — Pavois et garde-corps. — Ouvertures pratiquées dans la coque, les ponts et les cloisons. — Pièces rapportées sur la coque. — Ventilation. — Service d'eau. — Gouvernails. — Corrosion et salissure. — Poids et résistance des coques. Volume de 616 pages, avec 359 figures; 1894.

FHARME (E.), Ingénieur de la Compagnie du Midi, Professeur du Cours de Chemins de fer à l'Ecole Centrale, et PULIN (A.), Ingénieur des Arts et Manufactures, Inspecteur principal du Chemin de fer du Nord. — Chemins de fer. Matériel roulant. Résistance des trains. Traction. Un volume in-8 (25-16) de xx11-441 pages, avec 95 figures et 1 planche; 1895 (E. I.). 15 fr. — Étude de la Locomotive. La Chaudière. In-8 (25-16) de v1-608 p., avec 131 fig. et 2 pl.; 1900 (E. I.) 15 fr. — Étude de la Locomotive. Mécanisme. Châssis. Types de machines. Un volume in-8 (25-16) de 12-712 p., avec 288 fig. et un atlas in-4 de 18 pl.; 1903 (E. I.). 25 fr.

ENFER (J.), Architecte, Professeur à l'Ecole Centrale.
— Charpenterie métallique. Menuiserie en fer et ser-

rurerie. 2 volumes in-8 (25-16). (E. T. P.)

Tome 1: Généralités sur la fonte, le fer et l'acier. —
Résistance de ces matériaux. — Assemblage des
éléments métalliques. — Chainages, linteaux et
poitrails. — Planchers en fer. — Supports verticaux. — Colonnes en fonte. Poteaux et piliers en
fer. Volume de 584 pages et 479 fig.; 1894. 20 fr.

Tone II: Pans métalliques. — Combles. — Passerelles et petits ponts. — Escaliers en fer. — Serrurerie: Ferrements des charpentes et menuiseries. — Paratonnerres. — Clótures métalliques. — Menuiserie en fer. — Serres et vérandas. Volume de 626 pages avec 571 figures; 1894. 20 fr.

- FABRE (C.), Professeur à la Faculté des Sciences d Toulouse. — Les Industries photographiques. Un volume in-8 (25-16) de 584 pages, avec 183 figures 1904. (E.I.).
- FARGUE (L.), Inspecteur général des Ponts et Chaus sées en retraite. — Hydraulique fluviale. La form du lit des rivières à fond mobile. Volume in-(25-16) de 1v-182 pages, avec 55 figures et 15 plancher 1909.
- FÉRET (R.), ancien Élève de l'École Polytechnique Chef du Laboratoire des Ponts et Chaussées à Boulogne sur-Mer. — Étude expérimentale du Ciment armé Expériences. Théorie et calculs. Bibliographie du Ci ment armé. Recherches annexées sur les diverse résistances des mortiers et bétons. In-8 (25-16) d vi-778 p. avec 197 fig.; 1906. (E. I.)
- GESCHWIND (L.), Ingénieur-Chimiste, et SELLIER (E. Chimiste, Lauréats des Chimistes de sucrerie et de l'Société industrielle de Saint-Quentin. La betterav agricole et industrielle. In-8 (25-16) de 1v:668 p avec 130 figures; 1902. (E. l.).
- GOUILLY (Alexandre), Ingénieur des Arts et Manufac tures, Répétiteur de Mécanique appliquée à l'École Cen trale. — Eléments et organes des machines. Un vo in-8 (25-16) de 406 p. avec 710 fig.; 1894. (E. l.) 12 fi
- GUÉDON (Pierre), Ingénieur, Chef de traction à la Compagnie générale des Omnibus de Paris. Traité pretique des Chemins de fer d'intérêt local et de Tramways. In-8 de 393 pages avec 141 figures; 1901 (E. I.)
- GUIGNET (Ch.-Er.), Directeur des teintures aux Manufactures nationales des Gobelins et de Beauvais; DOM MER (F.), Professeur à l'Ecole de Physique et d Chimio industrielles de la ville de Paris, et GRANI MOUGIN (E.), Ancien préparateur à l'Ecole de Chimi de Mulhouse. Blanchiment et apprêts. Teinture e

impression. Matières colorantes. Un volume in-8 (25-16) de 674 pages, avec 345 figures et échantillons de tissus imprimés; 1895. (E. I.) 30 fr.

IUBERT-VALLEROUX (P.), Avocat à la Cour de Paris, Docteur en droit. — Les Associations ouvrières et les Associations patronales. (Cet Ouvrage a obtenu le premier prix au concours de Chambrun en 1898.) lu-8 (25-16) de 361 pages; 1899. (E. I.)

OANNIS (A.), Professeur à la Faculté des Sciences de Bordeaux, Chargé de Cours à la Faculté des Sciences de Paris. — Traité de Chimie organique appliquée. (E.l.) 2 volumes in-8 (25-16) se vendant séparément. Tous I : Volume de 688 p., avec fig.; 1896. 20 fr.

TOME I: Volume de 688 p., avec fig.; 1896. 20 fr.
TOME II: Volume de 718 p., avec fig.; 1896. 15 fr.
APPARENT (Henri de) Inspecteur, général de l'Agric

APPARENT (Henri de), Inspecteur général de l'Agriculture. — Le vin et l'eau-de-vie de vin. Introduction. Influence des cépages, des climats, des sols, etc., sur la qualité du vin. Le raisin, les vendanges, vinification, cuveries et chais. Le vin après le décuvage. Eau-de-vie. Économie et législation. In-8 (25-16) de 542 pages avec 111 fig. et 28 cartes dans le texte; 1895. (E. I.) 12 fr.

ECHALAS (Georges), Ingénieur en Chef des Ponts et Chaussées. — Manuel de droit administratif. Service des Ponts et Chaussées et des Chemins vicinaux. 2 volumes in-8 (25-16), se vendant séparément. (E. T. P.)

Tome 1: Notions sur les trois pouvoirs. Personnel des Ponts et Chaussées. Principes d'ordre financier. Travaux intéressant plusieurs services. Expropriations. Domnages et occupations temporaires. Volume de CXLVII-536 p.; 20 fr.

Tome II (100 Partie): Participation des tiers aux dépenses des travaux publics. Adjudications. Fournitures. Régie. Entreprises. Concessions. Vol. de 397 p.; 1893. 10 fr.

"II PARTIE: Principes généraux de police: Grande voirie. Simple police. Roulage. — Domaine public: Consistance et condition juridique. Délimitation. Redevances et perceptions diverses. Produits naturels. Concessions, Occupations temporaires. Volume de 1v-396 p.; 1898.

- LE VERRIER (U.), Ingénieur en chef des Mines, Professeur au Conservatoire des Arts et Métiers. Métal lurgie générale. Volumes in-8 (25-16) se vendan séparément.
- Procédés de chaussage. Combustibles solides. Description des combustibles. Combustibles artificiels. Emplo des combustibles. Chaussage par l'électricité. Macériau réfractaires. Organisation d'une usine métallurgique Données numériques. Volume de 367 pages avec 171 fig 1902. (E. l.)
- Métallurgie générale. Procédés métallurgiques e étude des métaux. Minerais. Séchage Calcination Grillage. Opérations extractives. Fusion et affinage Thermochimie. Installations accessoires. Essais mécaniques. Action de la chaleur. Métallographie. Alliaga annexes. Volume de 403 pages, avec 194 figures; 190 (E. 1.)
- LÉVY-LAMBERT (A.), Inspecteur principal au Chemi de fer du Nord. — Chemins de fer à crémailler Tracé. Types de crémailleres. Systèmes Riggenbac, Abt, Strub, Locher, etc. Matériel roulant. Tractio electrique. Exploitation. 2º édition revue et augmente In-8 (25-16) de 1v-479 pages avec 137 figures; 1406 (E. I.)
- LORENZ (H.), Ingénieur, Professeur à l'Université de Halle. Machines frigorifiques. Production et applications du froid artificiel. Tràduit de l'allemand pur P. Petit, Professeur à la Faculté des Sciences de Nanc Directeur de l'Ecole de Brasserie, et J. Jaouer, Ingénieur civil. In-8 (25-16) de 1x-186 pages, avec 131 fig 1898. (E. I.)
- MARTENS (A.), Directeur du Laboratoire royal d'essa de Berlin-Charlottenbourg. Traité des essais de matériaux destinés à la construction des machine Méthodes, Machines, Instruments de mesure. Tradu de l'allemand avec Notes et Annexes, par Piess Breul, Chef de la Section des Métaux au Laboratoi d'essais du Conservatoire national des Arts et Métier

ancien Directeur du Laboratoire d'essais de la Cio P.-L.-M. Grand in-8 (25-16) de 671 pages, avec 558 figures et atlas (25-16) de 31 planches; 1904. (E. I.) 50 fr.

MASONI (U.), Directeur et Professeur de l'Institut d'Hydraulique à l'Ecole reyale des Ingénieurs de Naples.— L'énergie hydraulique et les récepteurs hydrauliques. in-8 (25-16) de 1v-320 pages, avec 207 figures; 1905. (E. 1.)

MEUNIER (Louis), Chef des travaux de Chimie à l'Université, de Lyon, Professeur à l'Ecole française de Tannerie, et VANEY (Clément), agrégé de l'Université, Docteur ès Sciences, Professeur à l'Ecole française de Tannerie. — La Tannerie. Etude. Préparation et essai des matières premières. Théorie et pratique des différentes méthodes actuelles de tannage. Examen des produits fabriqués. Volume publié sous la direction de Léo Vignon, Professeur à l'Université de Lyon, Directeur de l'Ecole de Chimie industrielle et de l'Ecole française de Tannerie. In-8 (25-16) de 648 pages avec 98 figures; 1903. (E. I.)

MONNIER (D.), Ingénieur des Arts et Manufactures, Professeur, Membre du Conseil de l'Ecole Centrale. — Electricité industrielle (Cours de l'Ecole Centrale des Arts et Manufactures). 2° édition. In-8 (25-16) de viii-826 pages avec 404 figures; 1903. (E. l.) 25 fr.

NIEWENGLOWSKI (Paul), Ingénieur du corps des Mines. — Précis d'Electricité. Volume in-3 (25-16) de 11-200 pages, avec 64 fig.; 1906. (E. T. P.) 6 fr.

DCAGNE (Maurice d'), Ingénieur des Ponts et Chaussées, Professeur à l'École des Ponts et Chaussées, Répétiteur à l'École Polytechnique. — Cours de Géométrie descriptive et de Géométrie infinitésimale. In-8 (25-16) de xi-428 p., avec 340 fig.; 1896. (E.T.P.) 12 fr.

PÉRISSÉ (Lucien), Ingénieur des Arts et Manufactures, Secrétaire de la Commission technique de l'Automobile-Club de France. — Traité général des automobiles à pétrole. In-8 (25-16) de 1v-503 pages avec 280 figures; 1907. (E. l. 17 fr. 50 c. ROUCHÉ (Eugène), Membre de l'Institut, Professeur au Conservatoire des Arts et Métiers, Examinateur de sortie à l'Ecole Polytechnique, et LÉVY (Lucien), Répétiteur d'Analyse et Examinateur d'admission à l'Ecole Polytechnique. — Analyse infinitésimale à l'usage des ingénieurs. 2 volumes in 8 (25-16), se vendant séparément. (E. 1.)

Tome I: Calcul différentiel.

15 fr.

Tome II: Calcul intégral.

1 8 10 1 8 1 15 fr.

ROUSSET (Henri) et CHAPLET (A.), Ingénieurs chimistes. — Les Combustions industrielles. Le Contrôle chimique de la Combustion. In-8 (25-16) de 1v-263 pages, avec 68 figures; 1909.

SCHŒLLER (A.), Ingénieur des Arts et Manufactures, Chef adjoint des services commerciaux à la Compagnie du Nord, et FLEURQUIN (A.), Inspecteur des services commerciaux à la même Compagnie. — Chemins de fer. Exploitation technique. In-8 (25-16) de vii-408 p., avec 109 figures; 1901. (E. I.)

TOLDT (Friedrich), Ingénieur, Professeur à l'Académie impériale des Mines de Léoben. — Traité des Fours à gaz à chaleur régénérée. Détermination de leurs dimensions. Traduit de l'allemand sur la 2º édition revue et développée par l'Auteur; par F. Dommen, Ingénieur des Arts et Manufactures, Professeur à l'Ecole de Physique et de Chimie industrielles de la Ville de Paris. In-8 (25-16) de 392 pages, avec 68 fig; 1900. (E. l.)

VICAIRE (P.), Inspecteur général des Mines. — Cours de Chemins de fer (Cours de l'Ecole nationale supérieure des Mines). Matériel roulant. Traction. Voie. Exploitation. Rédigé et terminé par F. Maison, Ingénieur au Corps des Mines. In-8 (25-16) de 581 pages avec de nombreuses figures; 1903. (E. I.).

# VIII. — ENCYCLOPÉDIE SCIENTIFIQUE

### AIDE-MÉMOIRE.

PUBLIÉE SOUS LA DIRECTION DE M. LÉAUTÉ,

Membre de l'Institut.

ol. a collection de volumes in-8 (19-12).

Chaque volume est vendu séparément :

sroché...... 2 fr. 50 c. | Cartonné, toile anglaise, 3 fr. Le prospectus détaillé est envoyé franco sur demande.

Cette publication, qui se distingue par son caractère praique, reste cependant une œuvre hautement scientifique. Elle embrasse le domaine entier des Sciences appliquées, epuis la Mécanique, l'Électricité, l'Art de l'Ingénieur, la hysique et la Chimie industrielles, etc., jusqu'à l'Agroomie, la Biologie, la Médecine, la Chirurgie et l'Hygiène. Chaque volume signé d'un nome proprié democratice.

Chaque volume, signé d'un nom autorisé, donne, sous ne forme condensée, l'état précis de la Science sur la uestion traitée et toutes les indications pratiques qui s'y apportent.

La publication est divisée en deux Sections: Section e l'Ingénieur, Section du Biologiste, qui paraissent multanément depuis février 1892 et se continuent avec

gularité de mois en mois.

Les Ouvrages qui constitueront ces deux Séries permetont à l'Ingénieur, au Constructeur, à l'Industriel, d'étalir un projet sans reprendre la théorie; au Chimiste, au édecin, à l'Hygiéniste, d'appliquer la technique d'une réparation, d'un mode d'examen ou d'un procédé sans roir à lire tout ce qui a été écrit sur le sujet. Chaque vome se termine par une Bibliographie méthodique perettant au lecteur de pousser plus loin et d'aller aux surces.

### DERNIERS VOLUMES PARUS.

#### SECTION DE L'INGÉNIEUR.

- Révillon (L.), Ingénieur des Arts et Manufactures. Les aciers spéciaux (36 fig.).
- Pujol (R.), Capitaine du Génie, Ancien Professeur adjoindu Cours de Construction de l'École d'application de l'Artillerie et du Génie. Maconnerie. Les matériaux.
- Minet (Ad.), Ingénieur. Les fours électriques et leurs applications (2° édition).
- L'Electrochimie. Production électrolytique des composés chimiques. 2º édition (30 fig.).
- L'Electrometallurgie. Voie humide et voie seche 2º édition (13 fig.)
- Vulitch (VI. de), Ancien Directeur de distilleries de goudron. Les produits industriels des goudrons de houilles et leurs applications (5 fig.).
- Seyrig (T.), Ingénieur-constructeur. Statique gra phique des systèmes triangulés. 2° édition. I : Exposé théoriques (21 planches). II : Exemples d'applications (18 planches).
- Soliman (Georges), Ingénieur des Arts et Manufactures — Etirage. Tréfilage. Dressage des produits métallur giques (21 fig.).
- Sidersky (D.), Ingénieur chimiste. Polarisation e Saccharimetrie. 2° édition revue et augmentée (40 fig.)
- Chaplet (A.), ancien Directeur d'usine, et Rousset (H. Ingenieur chimiste. Les succédanes de la soie, 1. Le soies artificielles. II. Le mercerisage et les machines merceriser (24 fig.).
- Sidersky (D.), Ingénieur-chimiste. La consommatio des chaudières à vapeur et l'économie de combustible (26 fig.).

- Hinard (G.), Chimiste. Analyse des laits et produits lactés (6 lig.).
- Granderye (L.-M.), Docteur de l'Université, Ingénieurchimiste, ancien Préparateur à l'Université de Nancy. — Détermination des roches.
- Pacoret (Étienne), Ingénieur civil. Calcul et construction des appareils de levage, Treuils et ponts roulants (43 fig.).
- Pontio (Maurice), Chargé du contrôle chimique au Sous-Secrétariat des Postes et Télégraphes. Analyse du caoutéhouc et de la gutta-percha (11 fig.).
- Picou (R.-V.), Ingénieur des Arts et Manufactures. Distribution de l'Electricité par installations isolées. 3º édition (29 fig.).
- Sidersky (D.), Ingénieur-chimiste. La réfractometrie et ses applications pratiques (39 fig.).
- Vermand (P.), Ingénieur des Constructions navales. Les Moteurs à gaz et à pétrole. 4° édition entièrement refondue (22 fig.).
- Pécheux (H.), Docteur ès sciences, Professeur à l'Ecole nationale d'Arts et Métiers d'Aix. Le Pyromètre thermo-électrique pour la mesure des températures élevées (28 fig.),

#### SECTION DU BIOLOGISTE.

- Lafont (P.), Ingénieur agricole. La lutte contre les insectes et autres ennemis de l'Agriculture.
- Loverdo (J. de), Ingénieur, Licencié ès sciences, Ingénieur conseil en matières frigorifiques. Conservation par le froid des denrées alimentaires (22 fig.).
- Merklen (D' Pierre), Médecin de l'hôpital Laënnec, et Heitz (Jean), Ancien Interne des hôpitaux. — Examen et séméiotique du cœur. 3° édition entièrement refondue.

- 1: Inspection, palpation, percussion, auscultation (18 fig.).
  - II: Le rythme du cœur et ses modifications (28 sig.).
- Gautié (le D. Albert), Licencié ès sciences, Préparateur à la Faculté de Médecine de Toulousc. — Les théories et les nouvelles applications de la greffe (70 fig.).
- Demmler (D. A.), Membre correspondant de la Société de Chirurgie. La Chirurgie du champ de bataille, méthodes de pansement et intervention d'urgence, d'après les enseignements modernes.
- Jacquet (Lucien), Médecin de l'hôpital Saint-Antoine, et Ferrand (Marcel), Interne de l'hôpital Broca. Traitement de la syphilis.
- Robert-Simon (D<sup>r</sup>), Membre de la Société thérapeutique et de la Société de Médecine de Paris. -- Applications thérapeutiques de l'eau de mer.
- Vinay (Ch.), Médecin des hôpitaux de Lyon, Professeur agrégé à la Faculté de Médecine. La ménopause.
- Bordier (D. H.), Professeur agrégé à la Faculté de médecine de Lyon. — Technique radiothérapique.
- Hitier (Henri), Maître de Conférences à l'Institut national agronomique. Les céréales. Avoine et Orge (43 fig.).
- Marie (D' Auguste-Armand), Nédecin des Asiles de Villejuif. La psychologie morbide collective.
- Spindler (D' Henri). Les amétropies et leur correction par les lunettes (58 fig.).

(Septembre 1909.)







